Formas diferenciais e aplicações em eletromagnetismo e termodinâmica

Valmir Peixôto de Souza Sobrinho

Setembro 2022

Sumário

1	Rev	visão de cálculo vetorial	3
	1.1	Teorema fundamental do cálculo	3
	1.2	Cálculo em várias dimensões	7
		1.2.1 Produto escalar e vetorial	7
		1.2.2 Operador nabla	9
		1.2.3 Integrais de linha	16
		1.2.4 Teoremas fundamentais	16
		0 3 1 1	26
	1.3	•	28
			28
			31
	1.4		32
		,	32
		,	33
		3	34
	1.5	Pseudovetores	37
2	Esp	paço dos p-vetores	38
	2.1		40
	2.2	Produto externo entre p-vetores	42
	2.3	Produto interno	43
			43
		2.3.2 Produto entre p-vetores	47
	2.4	Operador estrela	50
		2.4.1 Calculando o operador estrela	51
	2.5	Transformações lineares	55

3	\mathbf{Der}	ivada exterior	58
	3.1	Espaço dual	58
	3.2	Espaço cotangente	59
	3.3	Álgebra de p-formas	63
	3.4	Mapeamento e mudança de coordenadas	71
	3.5	Inversa do lema de Poincaré	77
	3.6	Coordenadas generalizadas	87
	3.7	Gradiente, Divergente, Rotacional e Laplaciano	93
	3.8	Superfícies	99
	_		
4			107
	4.1	Variedades	
		4.1.1 Diferenciabilidade	
		4.1.2 Orientabilidade	
		4.1.3 Vetores tangentes	
	4.2	Formas diferenciais	
	4.3	Simplexos	
	4.4	Integração de formas diferenciais	
	4.5	Teorema de Stokes generalizado	
	4.6	Formas exatas e fechadas	139
5	Anl	icações de formas diferenciais na Física	141
J	5.1		
	0.1	5.1.1 Equações no vácuo	
		5.1.2 Teorema de Poynting	
	5.2	, , ,	
	0.4	Termodinâmica	
		5.2.2 Propriedades dos materiais	192

1 Revisão de cálculo vetorial

1.1 Teorema fundamental do cálculo

Teorema 1.1 (Primeiro teorema fundamental do cálculo). Seja f uma função integrável em um intervalo [a,b], c um escalar tal que $a \le c \le b$ e F uma função definida pela expressão

$$F(x) = \int_{c}^{x} f(t) dt \quad \forall x, \ a \le x \le b$$

Então $\frac{dF}{dx} = F'(x)$ existe para todo x em um subintervalo I de (a,b) onde f é contínua e

$$F'(x) = f(x) \quad \forall x \in I$$

Demonstração. Pela definição de derivada de uma função, temos

$$\frac{dF}{dx} = \lim_{h \to 0} \frac{F(x+h) - F(x)}{h}$$

onde

$$F(x+h) - F(x) = \int_{c}^{x+h} f(t) dt - \int_{c}^{x} f(t) dt$$
$$= \int_{c}^{x+h} f(t) dt + \int_{x}^{c} f(t) dt$$
$$= \int_{x}^{x+h} f(t) dt$$

Considerando x um valor fixo, podemos fazer f(t) = f(x) + [f(t) - f(x)] e então

$$F(x+h) - F(x) = \int_{x}^{x+h} f(x) + [f(t) - f(x)] dt$$

$$= f(x) \int_{x}^{x+h} dt + \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) dt$$

$$= hf(x) + \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) dt$$

de forma que

$$\frac{F(x+h) - F(x)}{h} = f(x) + \frac{1}{h} \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) dt$$

Como fé contínua em um intervalo I,tem-se, por definição, que $\forall \epsilon>0$ existe um $\delta>0$ tal que

$$x - \delta < t < x + \delta \implies |f(t) - f(x)| < \epsilon$$
 (1)

para todo x,t em I. Agora escolhendo um h tal que $x < x + h < x + \delta$, ou equivalentemente $0 < h < \delta$, a proposição (1) será válida no intervalo de integração [x, x + h], no que implica

$$\left| \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) \, \mathrm{d}t \right| \le \int_{x}^{x+h} |f(t) - f(x)| \, \mathrm{d}t < \int_{x}^{x+h} \epsilon \, \mathrm{d}t = h\epsilon$$

ou seja,

$$\left| \frac{1}{h} \left| \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) \, \mathrm{d}t \right| < \epsilon$$

Mas essa é a definição de limite de h e é equivalente a dizer que

$$\lim_{h \to 0^+} \frac{1}{h} \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) \, \mathrm{d}t = 0$$

Analogamente, para esse mesmo δ e ϵ , podemos escolher h < 0 tal que $0 < -h < \delta$, ou equivalentemente $0 < |h| < \delta$ para chegarmos à conclusão que

$$\lim_{h \to 0^{-}} \frac{1}{h} \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) \, \mathrm{d}t = 0$$

Como ambos os limites laterais são iguais, temos que

$$\lim_{h \to 0} \frac{1}{h} \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) \, \mathrm{d}t = 0$$

e como consequência

$$\frac{dF}{dx} = \lim_{h \to 0} \frac{F(x+h) - F(x)}{h}$$

$$= \lim_{h \to 0} \left[f(x) + \frac{1}{h} \int_{x}^{x+h} f(t) - f(x) dt \right]$$

$$= f(x)$$

para todo x em I.

Teorema 1.2 (Teorema de Rolle). Seja f uma função contínua em um intervalo [a,b] e diferenciável em (a,b) tal que f(a)=f(b). Então existe $c \in (a,b)$ tal que f'(c)=0.

Demonstração. Suponha que não exista $c \in (a,b)$ tal que f'(c) = 0, isto é, a função f não tem mínimos ou máximos em (a,b). Isso significa que f tem seu máximo e mínimo em [a,b] justamente nas extremidades. Mas como f(a) = f(b), segue que f é constante em [a,b], no que implica $f'(x) = 0 \ \forall x \in (a,b)$, o que contradiz a hipótese.

Teorema 1.3 (Valor médio). Se f é uma função contínua em [a,b] e f' existe em (a,b), então existe algum $c \in (a,b)$ tal que

$$f(b) - f(a) = f'(c)(b - a)$$

Demonstração. Seja g uma função definida por

$$g(x) = bf(x) - af(x) - xf(b) + xf(a) = f(x)(b - a) - x[f(b) - f(a)]$$

Então g(a) = bf(a) - af(b) = g(b). Como f é contínua em [a,b] e diferenciável em (a,b), então multiplicar f por uma constante e somar com uma função afim x[f(b) - f(a)] manterá a continuidade e a diferenciabilidade de g em [a,b] e (a,b) respectivamente¹. Aplicando o teorema de Rolle (1.2), temos que existe $c \in (a,b)$ tal que g'(c) = 0. Mas também

$$g'(x) = f'(x)(b-a) - [f(b) - f(a)]$$

Substituindo x por c, obteremos

$$f(b) - f(a) = f'(c)(b - a)$$

Como f é integrável em [a,b], segue que

Teorema 1.4 (Derivada nula). Se $\frac{dF}{dx} = 0$ para todo x em um intervalo aberto I = (a, b), então F é constante em I.

Demonstração. Como $\frac{dF}{dx} = F'(x)$ é uma função limitada em (a,b), segue que F é uma função contínua. Então podemos usar o teorema do valor médio (1.3) para mostrar que para qualquer x em [a,b] existe algum $c \in (a,b)$ tal que

$$F(x) - F(a) = F'(c)(x - a)$$

Mas F'(c) = 0, no que implica F(x) = F(a) para todo x em [a, b], isto é F é constante em [a, b].

Definição 1.1 (Funções primitivas). Se F é uma função tal que

$$\frac{dF}{dx} = F'(x) = f(x) \quad \forall x \in I$$

para alguma função f, então denominamos F uma função primitiva de f no intervalo I.

Teorema 1.5 (Diferença entre funções primitivas). Se F e G são primitivas de f em um intervalo I, então F e G só diferem de uma constante em I.

Demonstração. Pela definição de primitiva, temos

$$F'(x) - G'(x) = f(x) - f(x) = 0$$

Usando a propriedade distributiva da derivada,

$$\frac{d}{dx}\left(F(x) - G(x)\right) = 0$$

Pelo teorema da derivada nula (1.4), temos que

$$F(x) - G(x) = C$$

onde C é uma constante.

Teorema 1.6 (Segundo teorema fundamental do cálculo). Seja f for uma função contínua em (a,b), $c \in (a,b)$ e F qualquer primitiva de f em (a,b). Então para todo x em I

$$F(x) = F(c) + \int_{c}^{x} f(t) dt$$

Demonstração. Seja A uma função definida pela expressão

$$A(x) = \int_{a}^{x} f(t) dt \quad \forall x \in (a, b)$$

Então pelo primeiro teorema fundamental do cálculo (1.1) temos que A'(x) = f(x) para todo $x \in (a, b)$ Além disso, A é uma primitiva de f. Como F também é uma primitiva de f, o teorema (1.5) nos garante que

$$F(x) - A(x) = C$$

onde C é uma constante. Mas quando x=c, temos A(x)=0, no que implica

$$F(c) = C$$

Como consequência, temos

$$F(x) - A(x) = F(c)$$

ou equivalentemente

$$F(x) = F(c) + \int_{c}^{x} f(t) dt$$

O teorema (1.6) também aparece mais comumente na forma

$$\int_{c}^{x} f(t) dt = F(x) - F(c)$$
(2)

Teorema 1.7 (Lema fundamental do cálculo variacional). Se f é uma função contínua em [a,b] e para qualquer função contínua $\eta(x)$ que satisfaz as condições de contorno $\eta(a) = \eta(b) = 0$ for válido

$$\int_{a}^{b} f(x)\eta(x) \, \mathrm{d}x = 0$$

 $ent\tilde{a}o\ f(x) = 0\ \forall x \in [a,b].$

Demonstração. Suponha que f seja positiva em um intervalo $(x_1, x_2) \subset [a, b]$ com $x_1 \neq x_2$. Seja $\eta(x)$ a função definida por

$$\eta(x) = \begin{cases}
(x - x_1)(x_2 - x) & \text{se } x \in [x_1, x_2] \\
0 & \text{se } x \notin [x_1, x_2]
\end{cases}$$

Se $x \in (x_1, x_2)$, segue que $x_1 < x < x_2$ e consequentemente $x - x_1 > 0$ e $x_2 - x > 0$, o que implica $\eta(x) > 0 \ \forall x \in (a, b)$. Então

$$\int_{a}^{b} f(x)\eta(x) dx = \int_{a}^{x_{1}} f(x)\eta(x) dx + \int_{x_{1}}^{x_{2}} f(x)\eta(x) dx + \int_{x_{2}}^{b} f(x)\eta(x) dx$$
$$= \int_{x_{1}}^{x_{2}} f(x)\eta(x) dx$$

que é positivo, uma vez que $f(x)\eta(x)$ é positivo em (x_1,x_2) . Isso contradiz a hipótese da integral ser zero e portanto $f(x) = 0 \ \forall x \in [a,b]$.

1.2 Cálculo em várias dimensões

Para facilitar a notação, iremos definir

$$\partial_i = \frac{\partial}{\partial q_i}$$
 com $q_1 = e_1 = x$ $q_2 = e_2 = y$ $q_3 = e_3 = z$

e também

$$\hat{e_1} = \hat{i} \qquad \hat{e_2} = \hat{j} \qquad \hat{e_3} = \hat{k}$$

1.2.1 Produto escalar e vetorial

Definição 1.2 (Produto escalar). Sejam $\vec{\mathbf{u}} = (u_x, u_y, u_z)$ e $\vec{\mathbf{v}} = (v_x, v_y, v_z)$ elementos do espaço \mathbb{R}^3 . Definimos o produto escalar de $\vec{\mathbf{u}}$ com $\vec{\mathbf{v}}$ como sendo

$$\vec{\mathbf{u}} \cdot \vec{\mathbf{v}} = \sum_{i=1}^{3} u_i v_i$$

Definição 1.3 (Produto vetorial). Sejam $\vec{\mathbf{u}} = (u_x, u_y, u_z)$ e $\vec{\mathbf{v}} = (v_x, v_y, v_z)$ elementos do espaço \mathbb{R}^3 . O produto vetorial de $\vec{\mathbf{u}}$ com $\vec{\mathbf{v}}$ é dado por

$$\vec{\mathbf{u}} \times \vec{\mathbf{v}} = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} u_i v_j \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

onde ϵ_{ijk} é o símbolo de Levi-Civita, definido por

$$\epsilon_{ijk} = \left\{ \begin{array}{ll} 1 & se\ (i,j,k) \in \{(1,2,3),(2,3,1),(3,1,2)\} \\ -1 & se\ (i,j,k) \in \{(1,3,2),(2,1,3),(3,2,1)\} \\ 0 & se\ i=j\ ou\ j=k\ ou\ i=k \end{array} \right.$$

Permutações pares dos índices do símbolo de Levi-Civita não alteram o sinal, ao contrário das permutações ímpares. Quaisquer índices iguais levam a zero.

Desse modo, o produto escalar triplo $\vec{\mathbf{u}} \cdot (\vec{\mathbf{v}} \times \vec{\mathbf{w}})$ é dado por

$$\vec{\mathbf{u}} \cdot (\vec{\mathbf{v}} \times \vec{\mathbf{w}}) = \sum_{k=1}^{3} u_k (\vec{\mathbf{v}} \times \vec{\mathbf{w}})_k$$
$$= \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} u_k v_i w_j$$

Permutando os índices $k\longleftrightarrow i$ e em seguida $k\longleftrightarrow j$, temos que $\epsilon_{kij}=\epsilon_{ijk}$ e então

$$\vec{\mathbf{u}} \cdot (\vec{\mathbf{v}} \times \vec{\mathbf{w}}) = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} u_i v_j w_k$$
(3)

Sobre o símbolo de Levi-Civita, note que $(\hat{\mathbf{e_p}})_q = \delta_{pq}$ implica

$$\hat{\mathbf{e_i}} \cdot (\hat{\mathbf{e_j}} \times \hat{\mathbf{e_k}}) = \sum_{l=1}^{3} \sum_{m=1}^{3} \sum_{n=1}^{3} \epsilon_{lmn} \delta_{il} \delta_{jm} \delta_{kn} = \epsilon_{ijk}$$

onde δ_{il} é o delta de Kronecker, definido como sendo

$$\delta_{il} = \begin{cases} 0 & \text{se } i \neq l \\ 1 & \text{se } i = l \end{cases}$$

Com isso, temos que

$$\sum_{i=1}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = \sum_{i=1}^{3} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot (\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot (\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{l}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}}) = \sum_{i=1}^{3} (\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}})_{i} (\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{l}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}})_{i}$$
$$= (\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}) \cdot (\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{l}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}})$$

Como os versores cartesianos são ortonormais entre si, segue que o segundo membro só pode ser diferente de zero se

$$\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} = \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{l}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}}$$
 ou $\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} = -\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{l}} \times \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}}$

No primeiro caso obteremos

$$\sum_{i=1}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = \delta_{jl} \delta_{km}$$

e no segundo.

$$\sum_{i=1}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = -\delta_{jm} \delta_{kl}$$

Como $\hat{\mathbf{e_p}} \times \hat{\mathbf{e_p}} = \mathbf{0}$ para qualquer p (isto é, os dois casos são mutualmente exclusivos), podemos somar ambos para obter a forma mais geral

$$\sum_{i=1}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{ilm} = \delta_{jl} \delta_{km} - \delta_{jm} \delta_{kl} \tag{4}$$

1.2.2 Operador nabla

Definição 1.4 (Gradiente). Seja $V(x,y,z): X \subseteq \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}$ uma função cujas derivadas de primeira ordem existam em X. O gradiente de V em coordenadas cartesianas é definido pela expressão

$$\nabla V(x, y, z) = \sum_{i=1}^{3} \partial_i V \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}}$$
 (5)

Definição 1.5 (Divergente). Seja $\mathbf{F}: X \subseteq \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}^3$ um campo vetorial dado pela expressão

$$\mathbf{F} = \mathbf{F}(F_1(x, y, z), F_2(x, y, z), F_3(x, y, z)) \tag{6}$$

cujas derivadas de primeira ordem existam em X. O divergente de F em coordenadas cartesianas é definido por

$$\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F} = \sum_{i=1}^{3} \partial_i F_i$$

Definição 1.6 (Rotacional). Seja $\mathbf{F}: X \subseteq \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}^3$ um campo vetorial dado pela expressão (6). Definimos o rotacional de F em coordenadas cartesianas pela expressão

$$\nabla \times \mathbf{F} = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{i} F_{j} \hat{\mathbf{e}}_{k}$$

Definição 1.7 (Laplaciano escalar e laplaciano vetorial). Sejam $V: X \subseteq \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}$ $e \ \mathbf{F}: X \subseteq \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}^3$ funções contínuas com derivadas de primeira e segunda ordem contínuas. Então definimos o laplaciano escalar de V em coordenadas cartesianas pela expressão

$$\nabla^2 V = \boldsymbol{\nabla} \cdot (\boldsymbol{\nabla} V) = \sum_{i=1}^3 \partial_i \partial_i V$$

e o laplaciano vetorial de F por

$$\mathbf{\nabla}^2 \mathbf{F} = \sum_{i=1}^3 (\nabla^2 F_i) \hat{\mathbf{e_i}}$$

Teorema 1.8 (Aplicações únicas de nabla). Sejam $f, g : \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}$ funções com derivadas de primeira ordem contínuas e $\vec{\mathbf{u}}, \vec{\mathbf{v}}$ campos vetoriais $\mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}^3$ com primeiras derivadas contínuas. Então

1.
$$\nabla(fg) = f\nabla g + g\nabla f$$

2.
$$\nabla(\vec{\mathbf{u}}\cdot\vec{\mathbf{v}}) = \vec{\mathbf{u}}\times(\nabla\times\vec{\mathbf{v}}) + \vec{\mathbf{v}}\times(\nabla\times\vec{\mathbf{u}}) + (\vec{\mathbf{u}}\cdot\nabla)\vec{\mathbf{v}} + (\vec{\mathbf{v}}\cdot\nabla)\vec{\mathbf{u}}$$

3.
$$\nabla \cdot (f\vec{\mathbf{u}}) = f(\nabla \cdot \vec{\mathbf{u}}) + \vec{\mathbf{u}} \cdot (\nabla f)$$

4.
$$\nabla \cdot (\vec{\mathbf{u}} \times \vec{\mathbf{v}}) = \vec{\mathbf{v}} \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) - \vec{\mathbf{u}} \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{v}})$$

5.
$$\nabla \times (f\vec{\mathbf{u}}) = (\nabla f) \times \vec{\mathbf{u}} + f(\nabla \times \vec{\mathbf{u}})$$

6.
$$\nabla \times (\vec{\mathbf{u}} \times \vec{\mathbf{v}}) = \vec{\mathbf{u}}(\nabla \cdot \vec{\mathbf{v}}) - \vec{\mathbf{v}}(\nabla \cdot \vec{\mathbf{u}}) + (\vec{\mathbf{v}} \cdot \nabla)\vec{\mathbf{u}} - (\vec{\mathbf{u}} \cdot \nabla)\vec{\mathbf{v}}$$

Teorema 1.9 (Aplicações sucessivas de nabla). Seja $f: \mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}$ uma função real com derivadas primeira e segunda contínuas e $\vec{\mathbf{u}}$ um campo vetorial $\mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}^3$ com primeira e segunda derivadas contínuas. Então

1.
$$\nabla \times (\nabla f) = \mathbf{0}$$

2.
$$\nabla \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = 0$$

3.
$$\nabla \times (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = \nabla(\nabla \cdot \vec{\mathbf{u}}) - \nabla^2 \vec{\mathbf{u}}$$

Demonstração. Para o primeiro item, temos

$$\nabla \times (\nabla f) = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_i (\nabla f)_j \, \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$
$$= \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_i \partial_j V \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

Trocando os índices mudos i por j e vice-versa, obtemos

$$\nabla \times (\nabla f) = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{jik} \partial_{j} \partial_{i} V \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} = -\sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{i} \partial_{j} V \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$
$$= -\nabla \times (\nabla f)$$

onde usamos o fato dos operadores ∂_i e ∂_j comutarem em funções com derivadas de primeira e segunda ordem contínuas e que uma permutação ímpar de ϵ_{ijk} acarreta na mudança de sinal. Por consequência, temos

$$\nabla \times (\nabla f) = \mathbf{0}$$

Para o segundo item, temos

$$\nabla \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = \sum_{k=1}^{3} \partial_{k} (\nabla \times \vec{\mathbf{u}})_{k} = \sum_{k=1}^{3} \partial_{k} \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{i} u_{j}$$
$$= \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{k} \partial_{i} u_{j}$$

Trocando de lugar os índices mudos k e i e usando o mesmo raciocínio do primeiro item, chegaremos à conclusão que

$$\nabla \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = -\nabla \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) \implies \nabla \cdot (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = 0$$

E quanto ao último item, temos

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{i} (\nabla \times \vec{\mathbf{u}})_{j} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \sum_{l=1}^{3} \sum_{m=1}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{i} (\epsilon_{lmj} \partial_{l} u_{m}) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{i=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} \sum_{l=1}^{3} \sum_{m=1}^{3} \left(\sum_{j=1}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{lmj} \right) \partial_{i} \partial_{l} u_{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

Usando a propriedade (4) do símbolo de Levi-Civita e sabendo que $\epsilon_{ijk}=\epsilon_{jki}$ e $\epsilon_{lmj}=\epsilon_{jlm}$, temos que

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = \sum_{i,k,l,m=1}^{3} (\delta_{kl}\delta_{im} - \delta_{km}\delta_{il})\hat{\sigma}_{i}\hat{\sigma}_{l}u_{m}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{i,k,l,m=1}^{3} \delta_{kl}\delta_{im}\hat{\sigma}_{i}\hat{\sigma}_{l}u_{m}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} - \sum_{i,k,l,m=1}^{3} \delta_{km}\delta_{il}\hat{\sigma}_{i}\hat{\sigma}_{l}u_{m}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{i,k=1}^{3} \hat{\sigma}_{i}\hat{\sigma}_{k}u_{i}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} - \sum_{i,k=1}^{3} \hat{\sigma}_{i}\hat{\sigma}_{l}u_{k}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

Como $\vec{\mathbf{u}}$ é um campo vetorial contínuo, o operador ∂_i comuta com ∂_k e então

$$\nabla \times (\nabla \times \vec{\mathbf{u}}) = \sum_{k=1}^{3} \partial_{k} \left(\sum_{i=1}^{3} \partial_{i} u_{i} \right) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} - \sum_{k=1}^{3} \left(\sum_{i=1}^{3} \partial_{i} \partial_{i} u_{k} \right) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$
$$= \sum_{k=1}^{3} \partial_{k} (\nabla \cdot \vec{\mathbf{u}}) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} - \sum_{k=1}^{3} (\nabla^{2} u_{k}) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$
$$= \nabla (\nabla \cdot \vec{\mathbf{u}}) - \nabla^{2} \vec{\mathbf{u}}$$

Como consequência, também podemos escrever o laplaciano vetorial usando a equação $\,$

 $\boldsymbol{\nabla}^2 \vec{\mathbf{u}} = \boldsymbol{\nabla} (\boldsymbol{\nabla} \cdot \vec{\mathbf{u}}) - \boldsymbol{\nabla} \times (\boldsymbol{\nabla} \times \vec{\mathbf{u}})$

Definição 1.8 (Conjunto estrelado). Uma região C é denominado de estrelada se existir algum ponto P em C tal que qualquer reta que ligue P a qualquer outro ponto de C esteja inteiramente em C.

Teorema 1.10 (Campos irrotacionais). Um campo vetorial com derivadas de primeira e segunda ordem contínuas em um subconjunto estrelado $X \subseteq \mathbb{R}^3$, $\mathbf{F}: X \mapsto \mathbb{R}^3$, definido em (6) satisfaz

$$\nabla \times \mathbf{F}(\mathbf{r}) = \mathbf{0}$$

para todo \mathbf{r} em X se e somente se existir alguma função vetorial V tal que $\forall \mathbf{r} \in X$ o campo vetorial \mathbf{F} pode ser escrito na forma

$$\mathbf{F} = \mathbf{\nabla} V$$

Demonstração. Seja $V_0(\mathbf{r})$ uma função definida pela expressão

$$V_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \mathbf{r} \, \mathrm{d}t$$

com

$$\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) = \mathbf{F}(t(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0))$$

onde \mathbf{r}_0 é um vetor que aponte para algum ponto P em X tal que qualquer qualquer reta unindo P a qualquer outro ponto em X pertence inteiramente a X. Por X ser um conjunto estrelado, existe pelo menos um ponto de X que satisfaz essa condição.

Seja também X_0 a translação da região X pelo vetor \mathbf{r}_0 até a origem (de forma que $\mathbf{0} \in X_0$). Dessa forma, qualquer vetor posição $\mathbf{r} \in X_0$ obedecerá $t(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0) \in X \ \forall t \in [0, 1]$.

Calculando o gradiente de $V_0(\mathbf{r})$, temos

$$\nabla V_0(\mathbf{r}) = \nabla \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \mathbf{r} \, dt$$
$$= \int_0^1 \nabla \left(\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \mathbf{r} \right) dt$$

uma vez que a integral é em t e os limites de integração não possuem dependência em $x,\,y$ ou z.

Usando o item 2 do teorema (1.8), iremos obter

$$\nabla V_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \times (\nabla \times \mathbf{r}) + \mathbf{r} \times (\nabla \times \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})) + (\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \nabla)\mathbf{r} + (\mathbf{r} \cdot \nabla)\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) dt$$

Do primeiro rotacional temos

$$\nabla \times \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) = \nabla \times \mathbf{F}(t(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0))$$

= 0

para qualquer $t \in [0,1]$ já que qualquer ponto da reta $t(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0)$ nesse domínio sempre pertencerá a X devido a ser um conjunto estrelado. Além disso, $\nabla \times \mathbf{r} = \mathbf{0}$, no que implica

$$\nabla V_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 (\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \nabla) \mathbf{r} + (\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) dt$$

onde

$$(\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \mathbf{\nabla})\mathbf{r} = \sum_{i} \sum_{j} F_i \partial_i e_j \hat{\mathbf{e}}_j = \sum_{i} \sum_{j} F_i \delta_{ij} \hat{\mathbf{e}}_j = \sum_{i} F_i \hat{\mathbf{e}}_i = \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})$$

e

$$\begin{split} (\mathbf{r} \cdot \mathbf{\nabla}) \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) &= \sum_i \sum_j e_i \partial_i F_j \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \\ &= \sum_i \sum_j e_i \frac{\partial F_j}{\partial (t e_i)} \cdot \frac{\partial (t e_i)}{\partial e_i} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \\ &= t \sum_j \left(\sum_i e_i \frac{\partial F_j}{\partial (t e_i)} \right) \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \end{split}$$

Mas também

$$\frac{d}{dt}F_j(t \cdot \mathbf{r}) = \sum_i \frac{\partial F_j}{\partial (te_i)} \cdot \frac{\partial (te_i)}{\partial t} = \sum_i e_i \frac{\partial F_j}{\partial (te_i)}$$

e portanto

$$(\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) = t \sum_j \frac{dF_j}{dt} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} = t \cdot \frac{d}{dt} \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})$$

Consequentemente o gradiente de V_0 fica

$$\nabla V_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) + t \cdot \frac{d}{dt} \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) dt$$

Usando integração por partes no segundo termo, temos

$$\nabla V_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \, \mathrm{d}t + \left(t \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \bigg|_0^1 - \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \, \mathrm{d}t \right) = \mathbf{F}_0(\mathbf{r})$$

ou seja,

$$\nabla V_0(\mathbf{r}) = \mathbf{F}(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0)$$

Agora definindo uma outra função $V({\bf r})$ tal que $V({\bf r}+{\bf r}_0)=V_0({\bf r})$ para todo ${\bf r}\in X_0,$ temos que

$$\nabla V(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0) = \mathbf{F}(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0)$$

Isto é, para qualquer vetor posição ${\bf r}$ tal que ${\bf r} \in X$ teremos

$$\nabla V(\mathbf{r}) = \mathbf{F}(\mathbf{r})$$

A recíproca é trivial, uma vez que

$$\nabla \times (\nabla V) = \mathbf{0}$$

devido ao primeiro item do teorema (1.9).

Um campo vetorial \mathbf{F} tal que $\nabla \times \mathbf{F} = \mathbf{0}$ em um subconjunto X é denominado de irrotacional em X. E se $\mathbf{F}(\mathbf{r})$ puder ser totalmente descrito meramente pelo gradiente de alguma função $V(\mathbf{r})$ em um conjunto X, então ele é dito conservativo em X. Além disso, a família dessas funções V é denominada de funções potenciais de \mathbf{F} . Se X for um conjunto estrelado no qual \mathbf{F} é irrotacional, então o teorema (1.10) garante que \mathbf{F} é conservativo nessa região.

Teorema 1.11 (Campos solenoidais). Um campo vetorial com primeira e segunda derivadas contínuas em um subconjunto estrelado $X \subseteq \mathbb{R}^3$, $\mathbf{F}: X \mapsto \mathbb{R}^3$, definido em (6) satisfaz

$$\nabla \cdot \mathbf{F}(\mathbf{r}) = 0$$

para todo \mathbf{r} em um subconjunto $X \subseteq \mathbb{R}^3$ se e somente se existir algum campo vetorial \mathbf{A} tal que $\forall \mathbf{r} \in X$ o campo vetorial \mathbf{F} pode ser escrito na forma

$$\mathbf{F} = \mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}$$

Demonstração. Seja $A_0(\mathbf{r})$ um campo vetorial definido pela expressão

$$\mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \times (t \cdot \mathbf{r}) \, \mathrm{d}t$$

onde novamente

$$\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) = \mathbf{F}(t(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0))$$

com \mathbf{r} restrito ao conjunto X_0 que é a translação de X por um vetor \mathbf{r}_0 que aponta para um ponto P em X no qual qualquer reta que ligue P a qualquer outro em X esteja totalmente em X.

Calculando o rotacional de $V(\mathbf{r})$, temos

$$\nabla \times \mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \nabla \times \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \times (t \cdot \mathbf{r}) dt$$
$$= \int_0^1 \nabla \times (\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \times (t \cdot \mathbf{r})) dt$$

uma vez que a integral é independente das coordenadas.

Usando o sexto item do teorema (1.8), obteremos

$$\nabla \times \mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})(\nabla \cdot (t \cdot \mathbf{r})) - (t \cdot \mathbf{r})(\nabla \cdot \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})) + ((t \cdot \mathbf{r}) \cdot \nabla)\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) - (\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \nabla)(t \cdot \mathbf{r}) dt$$

Como $\nabla \cdot (t \cdot \mathbf{r}) = 3t \, \mathrm{e} \, \nabla \cdot \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) = 0$, então

$$\nabla \times \mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 3t \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) + t(\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) - t(\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \nabla) \mathbf{r} \, dt$$

Conforme calculado na demonstração do teorema (1.10), temos

$$(\mathbf{r} \cdot \nabla) \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) = t \frac{d}{dt} \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})$$
 e $(\mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \cdot \nabla) \mathbf{r} = \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r})$

e então

$$\nabla \times \mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 3t \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) + t^2 \frac{d}{dt} \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) - t \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \, dt$$
$$= \int_0^1 t^2 \frac{d}{dt} \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) + 2t \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \, dt$$

Agora note que

$$t^{2}\frac{d}{dt}\mathbf{F}_{0}(t\cdot\mathbf{r}) + 2t\mathbf{F}_{0}(t\cdot\mathbf{r}) = \frac{d}{dt}\left(t^{2}\mathbf{F}_{0}(t\cdot\mathbf{r})\right)$$

e portanto

$$\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}_0(\mathbf{r}) = \int_0^1 \frac{d}{dt} \left(t^2 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \right) dt = \left[t^2 \mathbf{F}_0(t \cdot \mathbf{r}) \right] \Big|_0^1 = \mathbf{F}_0(\mathbf{r})$$

Definindo um outro campo vetorial $\mathbf{A}(\mathbf{r})$ tal que $\mathbf{A}(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0) = \mathbf{A}_0(\mathbf{r})$, temos que

$$\nabla \times \mathbf{A}(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0) = \mathbf{F}(\mathbf{r} + \mathbf{r}_0)$$

Ou seja, para qualquer vetor posição ${\bf r}$ que aponte para um ponto pertencente a X temos

$$\mathbf{F} = \boldsymbol{\nabla} \times \mathbf{A}$$

A recíproca é trivial, uma vez que

$$\mathbf{\nabla} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) = 0$$

devido ao segundo item do teorema (1.9).

Um campo vetorial \mathbf{F} no qual $\nabla \cdot \mathbf{F} = 0$ em um subconjunto X é chamado de solenoidal nessa região. O teorema (1.11) garante que se X for um conjunto estrelado, então existe algum campo vetorial \mathbf{A} tal que $\mathbf{F} = \nabla \times \mathbf{A}$ em todo o conjunto X.

1.2.3 Integrais de linha

Teorema 1.12. Se \mathbf{F} é uma função vetorial integrável em X tal que para toda curva fechada C contida em X for verdade

$$\oint_C \mathbf{F} \cdot \mathbf{dr} = 0$$

 $ent\~ao$

$$\int_{C_1} \mathbf{F} \cdot \mathrm{d}\mathbf{r} = \int_{C_2} \mathbf{F} \cdot \mathrm{d}\mathbf{r}$$

para quaisquer curvas C_1 e C_2 em X que comecem em um mesmo ponto e terminem em outro ponto. A recíproca também é verdadeira.

Demonstração. Seja C_1 qualquer curva que comece em um ponto \mathbf{p} e termine em \mathbf{q} , ambos em X. Seja também uma outra curva qualquer C_2 que comece em \mathbf{q} e termine em \mathbf{p} . Então

$$\int_{C_1} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} + \int_{C_2} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \oint_C \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = 0$$

Invertendo o sentido de C_2 e obtendo uma nova curva $\overline{C_2}$, invertemos o sinal da integral, no que resulta

$$\int_{C_1} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} - \int_{\overline{C_2}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = 0$$

$$\int_{C_1} \mathbf{F} \cdot \mathbf{dr} = \int_{\overline{C_2}} \mathbf{F} \cdot \mathbf{dr}$$

Usando o mesmo raciocínio de trás para frente, pode-se provar a recíproca.

1.2.4 Teoremas fundamentais

Teorema 1.13 (Teorema do gradiente). Seja $V: X \subseteq \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}$ uma função diferenciável e C uma curva em X tal que comece em um ponto \mathbf{p} , termine em \mathbf{q} e seja suave por partes. Então

$$\int_{C} \nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} = V(\mathbf{q}) - V(\mathbf{p})$$

Demonstração. Sejam C_i curvas retas no \mathbb{R}^3 alinhadas de modo que C_i começa no término C_{i-1} e todos os pontos de começo e fim (denotados por x_i , y_i e z_i) estão em C. Então podemos aproximar a integral de linha por

$$\int_{C} \mathbf{\nabla} V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} \approx \sum_{i}^{n} \int_{C_{i}} \mathbf{\nabla} V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r}$$

onde d $\mathbf{r} = \sum_{l}^{3} dq_{l} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$, de modo que

$$\nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} = \frac{\partial V}{\partial x} dx + \frac{\partial V}{\partial y} dy + \frac{\partial V}{\partial z} dz = dV$$

e então

$$\int_{C} \nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} \approx \sum_{i}^{n} \int_{C_{i}} dV$$

Mas no limite infinitesimal

$$\int_{C_i} dV = \int_{(x_{i-1}, y_{i-1}, z_{i-1})}^{(x_i, y_i, z_i)} 1 dV = V(x_i, y_i, z_i) - V(x_{i-1}, y_{i-1}, z_{i-1})$$

Segue disso que

$$\int_{C} \nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} \approx \sum_{i}^{n} V(x_{i}, y_{i}, z_{i}) - V(x_{i-1}, y_{i-1}, z_{i-1})$$

Mas isso é uma soma telescópica, no que

$$\int_{C} \nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} \approx V(\mathbf{q}) - V(\mathbf{p})$$

No limite em que n tende ao infinito (refinar o conjunto das curvas C_i), temos

$$\int_{C} \nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} = V(\mathbf{q}) - V(\mathbf{p})$$

Corolário. Note que não foi preciso refinar o conjunto de curvas C_i para obter o resultado correto, ou seja a integral de linha poderia ter sido calculada em uma linha reta que une \mathbf{p} e \mathbf{q} . Além disso a integral de linha não depende do caminho mas exclusivamente dos pontos inicial e final. Como consequência do teorema (1.12) segue que

$$\oint_C \nabla V(\mathbf{r}) \cdot d\mathbf{r} = 0$$

para qualquer curva fechada C onde $\nabla V(\mathbf{r})$ está definido.

Os seguintes teoremas serão provados apenas para superfícies ou volumes retangulares, porém possuem validade para formas mais gerais.

Teorema 1.14 (Teorema de Green). Sejam P(x,y) e Q(x,y) funções definidas em uma região fechada Σ com fronteira $\partial \Sigma$ e que possuem derivadas parciais de primeira ordem contínuas nessa superfície. Então

$$\oint_{\partial \Sigma} P(x, y) \, dx + Q(x, y) \, dy = \iint_{\Sigma} \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y} \right) dx \, dy$$

com a integral de linha orientada no sentido anti-horário.

Demonstração. Dada uma superfície retangular Σ no plano xy dada por $[x_0, x_n] \times [y_0, y_m]$, podemos dividi-la em regiões retangulares menores Σ_{ij} contidas em Σ . A soma de todas as integrais de linha que percorrem cada região Σ_{ij} devem se cancelar exceto nas bordas de Σ , no que implica

$$\oint_{\partial \Sigma} P(x,y) \, \mathrm{d}x + Q(x,y) \, \mathrm{d}y = \sum_{i}^{n} \sum_{j}^{m} \oint_{\Sigma_{ij}} P(x,y) \, \mathrm{d}x + Q(x,y) \, \mathrm{d}y$$

onde

$$\oint_{\Sigma_{ij}} P(x,y) \, dx + Q(x,y) \, dy = \int_{x_{i-1}}^{x_i} P(x,y_{j-1}) \, dx + \int_{y_{j-1}}^{y_j} Q(x_i,y) \, dy + \int_{x_i}^{x_{i-1}} P(x,y_j) \, dx + \int_{y_j}^{y_{j-1}} Q(x_{i-1},y) \, dy$$

com a ordem das integrais começando de x_{i-1} até x_i com $y = y_{j-1}$ e percorrendo no sentido anti-horário, ou seja $x_{i-1} < x_i$ e $y_{j-1} < y_j$.

Agora suponha que a grelha seja refinada o suficiente para que os valores de x_i sejam muito próximos de x_{i-1} e o mesmo para y_j e y_{j-1} . Então na primeira integral podemos fazer uma aproximação de $P(x, y_{j-1})$ por série de Taylor² até a primeira ordem, isto é

$$P(x, y_{j-1}) = P(x_{i-1}, y_{j-1}) + \frac{\partial P}{\partial x} \bigg|_{x_{i-1}} (x - x_{i-1}) + O(x^2)$$

onde $O(x^2)$ são os termos que dependem de x^2 ou potências maiores. Denotando $\Delta x_i = x_i - x_{i-1}$, temos que

$$\int_{x_{i-1}}^{x_i} P(x, y_{j-1}) \, \mathrm{d}x = \Delta x_i P(x_{i-1}, y_{j-1}) + \frac{(\Delta x_i)^2}{2} \frac{\partial P}{\partial x} \bigg|_{x_{i-1}} + O((\Delta x_i)^3)$$

Analogamente temos que

$$\int_{y_{j-1}}^{y_j} Q(x_i, y) \, \mathrm{d}y = \Delta y_j Q(x_i, y_{j-1}) + \frac{(\Delta y_j)^2}{2} \frac{\partial Q}{\partial y} \bigg|_{y_{j-1}} + O((\Delta y_j)^3)$$

$$\int_{x_i}^{x_{i-1}} P(x, y_j) \, \mathrm{d}x = -\Delta x_i P(x_{i-1}, y_j) - \frac{(\Delta x_i)^2}{2} \frac{\partial P}{\partial x} \bigg|_{x_{i-1}} - O((\Delta x_i)^3)$$

$$\int_{y_j}^{y_{j-1}} Q(x_{i-1}, y) \, \mathrm{d}y = -\Delta y_j Q(x_{i-1}, y_{j-1}) - \frac{(\Delta y_j)^2}{2} \frac{\partial Q}{\partial y} \bigg|_{y_{j-1}} - O((\Delta y_j)^3)$$

²Em toda a demonstração, todas as expansões serão centradas no ponto (x_{i-1}, y_{i-1}) .

e então

$$\oint_{\Sigma_{ij}} P(x,y) dx + Q(x,y) dy = \Delta x_i \left[P(x_{i-1}, y_{j-1}) - P(x_{i-1}, y_j) \right] + \frac{(\Delta x_i)^2}{2} \left[\frac{\partial P}{\partial x} \bigg|_{x_{i-1}} - \frac{\partial P}{\partial x} \bigg|_{x_{i-1}} \right] + \Delta y_j \left[Q(x_i, y_{j-1}) - Q(x_{i-1}, y_{j-1}) \right] + \frac{(\Delta y_j)^2}{2} \left[\frac{\partial Q}{\partial y} \bigg|_{y_{j-1}} - \frac{\partial Q}{\partial y} \bigg|_{y_{j-1}} \right] + O((\Delta x_i)^3, (\Delta y_j)^3)$$

$$\oint_{\Sigma_{ij}} P(x,y) dx + Q(x,y) dy = \Delta x_i \left[P(x_{i-1}, y_{j-1}) - P(x_{i-1}, y_j) \right] + \Delta y_j \left[Q(x_i, y_{j-1}) - Q(x_{i-1}, y_{j-1}) \right] + O((\Delta x_i)^3, (\Delta y_j)^3)$$

Mas note que no limite infinitesimal, temos que

$$\frac{\partial P}{\partial y} = \frac{P(x_{i-1}, y_j) - P(x_{i-1}, y_{j-1})}{\Delta y_i}$$

no que implica

$$\Delta x_i \left[P(x_{i-1}, y_{j-1}) - P(x_{i-1}, y_j) \right] = -\frac{\partial P}{\partial y} \Delta x_i \Delta y_j$$

onde a derivada parcial é calculada no ponto (x_{i-1}, y_{i-1}) . Analogamente temos

$$\Delta y_j \left[Q(x_i, y_{j-1}) - Q(x_{i-1}, y_{j-1}) \right] = \frac{\partial Q}{\partial x} \Delta x_i \Delta y_j$$

Ou seja, a integral de linha em cada retângulo menor Σ_{ij} é dado por

$$\oint_{\Sigma_{ij}} P(x,y) \, dx + Q(x,y) \, dy = \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y}\right) \Delta x_i \Delta y_j + O((\Delta x_i)^3, (\Delta y_j)^3)$$

No limite em que $\Delta x_i \to 0$ e $\Delta y_j \to 0$ (e consequentemente n e m tendem ao infinito), o termo $O((\Delta x_i)^3, (\Delta y_j)^3)$ tende a zero rapidamente. Agora seja δx , δy definidos por

$$\delta x = \max\{\Delta x_i, \ \forall i\} \quad \delta y = \max\{\Delta y_i, \ \forall j\}$$

Então temos

$$\oint_{\partial \Sigma} P(x,y) \, dx + Q(x,y) \, dy = \lim_{\delta x, \delta y \to 0} \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{m} \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y} \right) \Delta x_{i} \Delta y_{j}$$

Porém o membro direito é exatamente a definição de integral dupla na superfície Σ , ou seja

$$\oint_{\partial \Sigma} P(x, y) \, dx + Q(x, y) \, dy = \iint_{\Sigma} \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y} \right) dx \, dy$$

Teorema 1.15 (Teorema de Gauss da divergência). Seja $V \subseteq \mathbb{R}^n$ um conjunto compacto que possui uma fronteira suave e definida por partes ∂V . Se \mathbf{F} for uma função continuamente diferenciável em V e suas vizinhanças, então

$$\iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \iiint_{V} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F} \, d\tau$$

onde o vetor da é normal à superfície ∂V e orientado para fora do volume.

Demonstração. Seja V um volume retangular dado por $[x_0,x_n] \times [y_0,y_m] \times [z_0,z_l]$. De maneira análoga à demonstração do teorema de Green, podemos repartir esse volume V em vários paralelepípedos menores V_{ijk} dados por $[x_{i-1},x_i] \times [y_{j-1},y_j] \times [z_{k-1},z_k]$. As integrais de superfície desses volumes menores se anulam em diversas faces devido à orientação do vetor área, exceto as da fronteira ∂V . Então

$$\iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \sum_{i}^{n} \sum_{j}^{m} \sum_{k}^{l} \iint_{V_{ijk}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a}$$

Cada volume V_{ijk} é um paralelepípedo de 6 faces, então

Agora denotando as componentes de \mathbf{F} por P,Q e R,

$$\mathbf{F} = \mathbf{F}(P(x, y, z), Q(x, y, z), R(x, y, z)) \tag{7}$$

então na primeira integral temos $d\mathbf{a} = -dx \, dy \,\hat{\mathbf{i}}$

$$\iint_{S_{x_{i-1}}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = -\iint_{S_{x_{i-1}}} P(x_{i-1}, y, z) \, dy \, dz$$

Agora sejam y_j' e z_k' os pontos médios que delimitam $\Delta y_j = y_j - y_{j-1}$ e $\Delta z_k = z_k - z_{k-1}$ respectivamente, ou seja

$$y'_j = \frac{y_j + y_{j-1}}{2}$$
 e $z'_k = \frac{z_k - z_{k-1}}{2}$

Iremos expandir P para o centro do quadrado $[y_{j-1}, y_j] \times [z_{k-1}, z_k]$. Primeiramente, na variável y temos

$$P(x_{i-1}, y, z) = P(x_{i-1}, y'_j, z) + \frac{\partial P}{\partial y} \bigg|_{y'_j} (y - y'_j) + O((y - y'_j)^2)$$

E agora expandindo em z, obteremos

$$P(x_{i-1}, y, z) = P(x_{i-1}, y'_j, z'_k) + \frac{\partial P}{\partial z} \Big|_{\substack{y'_j \\ z'_k}} (z - z'_k) + \frac{\partial P}{\partial y} \Big|_{\substack{y'_j \\ z'_k}} (y - y'_j) + \frac{\partial^2 P}{\partial y \partial z} \Big|_{\substack{y'_j \\ z'_k}} (y - y'_j) (z - z'_k) + O((y - y'_j)^2, (z - z'_k)^2)$$

Ao integrar $P(x_{i-1}, y, z)$ de y_{j-1} até y_j e de z_{k-1} até z_k , teremos que

$$\int_{y_{j-1}}^{y_j} (y - y_j') \, \mathrm{d}y = 0 \quad \text{e} \quad \int_{z_{k-1}}^{z_k} (z - z_k') \, \mathrm{d}y = 0$$

devido à imparidade do integrando em relação ao centro do intervalo de integração.

No limite infinitesimal onde Δy_j e Δz_k tendem a zero, o termo $O(\Delta y_j^2, \Delta z_k^2)$ tende a zero rapidamente. Nessas condições, isso implica

$$\iint_{S_{x_{i-1}}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = -P(x_{i-1}, y'_j, z'_k) \Delta y_j \Delta z_k$$

A integral da superfície oposta, de maneira análoga, é dada por

$$\iint_{S_{x_i}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = P(x_i, y_j', z_k') \Delta y_j \Delta z_k$$

de modo que

$$\iint_{S_{x_i}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} + \iint_{S_{x_{i-1}}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \left(P(x_i, y_j', z_k') - P(x_{i-1}, y_j', z_k') \right) \Delta y_j \Delta z_k$$

Mas no limite infinitesimal, temos

$$P(x_i, y_j', z_k') - P(x_{i-1}, y_j', z_k') = \frac{\partial P}{\partial x} \Delta x_i$$

onde a derivada parcial é calculada no ponto (x_i, y'_j, z'_k) . Uma vez que Δy_j e Δz_k tendem a zero e P tem derivadas contínuas, o valor da derivada parcial também tenderá à derivada no ponto (x_i, y_j, z_k) . Isso significa que

$$\iint_{S_{x_i}} \mathbf{F} \cdot \mathrm{d}\mathbf{a} + \iint_{S_{x_{i-1}}} \mathbf{F} \cdot \mathrm{d}\mathbf{a} = \frac{\partial P}{\partial x} \Delta x_i \Delta y_j \Delta z_k$$

De maneira totalmente análoga para as demais quatro superfícies, temos que

$$\iint_{S_{y_{i-1}}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} + \iint_{S_{y_i}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \frac{\partial Q}{\partial y} \Delta x_i \Delta y_j \Delta z_k$$

$$\iint_{S_{z_{k-1}}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} + \iint_{S_{z_k}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \frac{\partial R}{\partial z} \Delta x_i \Delta y_j \Delta z_k$$

e então

Novamente denotando δx , δy e δz os maiores valores de cada Δx_i , Δy_j e Δz_k respectivamente, temos

$$\iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \lim_{\delta x, \delta y, \delta z \to 0} \sum_{i}^{n} \sum_{j}^{m} \sum_{k}^{l} (\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F}) \Delta x_{i} \Delta y_{j} \Delta z_{k}$$

Porém o membro direito é justamente a definição de integral tripla em todo o volume V, no que acarreta

$$\iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \iiint_{V} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F} \, d\tau$$

Teorema 1.16 (Teorema de Stokes). Seja Σ uma superfície suave orientada no \mathbb{R}^3 com fronteira $\partial \Sigma$. Se $\mathbf{F}(\mathbf{r})$ for um campo vetorial dado por (7) definido em Σ e possuir derivadas parciais contínuas em uma região que contém Σ , então

$$\iint_{\Sigma} \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \oint_{\partial \Sigma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r}$$

Demonstração. Podemos repartir a superfície Σ em várias outras menores Σ_{pq} que pode ser descrita por uma parametrização $\mathbf{r}(u,v)$, onde

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}(x(u, v), y(u, v), z(u, v))$$

com (u, v) pertencendo a uma região Π_{pq} no plano uv.

Para parametrizar a fronteira de Σ_{pq} , suponha que u=u(t) e v=v(t), de forma que descrevam $\partial \Pi$ e também

$$d\mathbf{r} = dx\hat{\mathbf{i}} + dy\hat{\mathbf{j}} + dz\hat{\mathbf{k}} = \left(\frac{dx}{dt}\hat{\mathbf{i}} + \frac{dy}{dt}\hat{\mathbf{j}} + \frac{dz}{dt}\hat{\mathbf{k}}\right)dt$$

$$d\mathbf{r} = \left[\left(\frac{\partial x}{\partial u}\frac{du}{dt} + \frac{\partial x}{\partial v}\frac{dv}{dt}\right)\hat{\mathbf{i}} + \left(\frac{\partial y}{\partial u}\frac{du}{dt} + \frac{\partial y}{\partial v}\frac{dv}{dt}\right)\hat{\mathbf{j}} + \left(\frac{\partial z}{\partial u}\frac{du}{dt} + \frac{\partial z}{\partial v}\frac{dv}{dt}\right)\hat{\mathbf{k}}\right]dt$$

e então temos que

$$\begin{aligned} \mathbf{F} \cdot \mathrm{d}\mathbf{r} &= P(x(u(t), v(t)), y(u(t), v(t)), z(u(t), v(t))) \left(\frac{\partial x}{\partial u} \frac{du}{dt} + \frac{\partial x}{\partial v} \frac{dv}{dt} \right) \mathrm{d}t + \\ Q(x(u(t), v(t)), y(u(t), v(t)), z(u(t), v(t))) \left(\frac{\partial y}{\partial u} \frac{du}{dt} + \frac{\partial y}{\partial v} \frac{dv}{dt} \right) \mathrm{d}t + \\ R(x(u(t), v(t)), y(u(t), v(t)), z(u(t), v(t))) \left(\frac{\partial z}{\partial u} \frac{du}{dt} + \frac{\partial z}{\partial v} \frac{dv}{dt} \right) \mathrm{d}t \end{aligned}$$

$$\mathbf{F} \cdot \mathbf{dr} = \left(P(x, y, z) \frac{\partial x}{\partial u} + Q(x, y, z) \frac{\partial y}{\partial u} + R(x, y, z) \frac{\partial z}{\partial u} \right) \frac{du}{dt} \, \mathrm{d}t + \left(P(x, y, z) \frac{\partial x}{\partial v} + Q(x, y, z) \frac{\partial y}{\partial v} + R(x, y, z) \frac{\partial z}{\partial v} \right) \frac{dv}{dt} \, \mathrm{d}t$$

$$\mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \mathcal{P}(u, v) du + \mathcal{Q}(u, v) dv$$

onde

$$\mathcal{P}(u,v) = P(x,y,z)\frac{\partial x}{\partial u} + Q(x,y,z)\frac{\partial y}{\partial u} + R(x,y,z)\frac{\partial z}{\partial u}$$

$$\mathcal{Q}(u,v) = P(x,y,z)\frac{\partial x}{\partial v} + Q(x,y,z)\frac{\partial y}{\partial v} + R(x,y,z)\frac{\partial z}{\partial v}$$

com x = x(u, v), y = y(u, v) e z = z(u, v). Segue disso que

$$\oint_{\partial \Sigma_{pq}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \oint_{\partial \Pi_{pq}} \mathcal{P}(u, v) du + \mathcal{Q}(u, v) dv$$

Por hipótese, as funções P, Q e R são funções deriváveis. Idem para as parametrizações de x, y e z em função de u e v, assim como estas em função de t. Portanto podemos usar o teorema de Green (1.14) na integral de linha do membro direito com a orientação tal que o vetor de área infinitesimal d**a** seja d $\mathbf{u} \times d\mathbf{v}$ e então

$$\oint_{\partial \Sigma_{pq}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \iint_{\Pi_{pq}} \left(\frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial u} - \frac{\partial \mathcal{P}}{\partial v} \right) du \, dv \tag{8}$$

Agora note que podemos reescrever \mathcal{P} e \mathcal{Q} na forma

$$\mathcal{P}(u,v) = \mathbf{F} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}$$
 e $\mathcal{Q}(u,v) = \mathbf{F} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}$

de forma que

$$\frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial u} = \frac{\partial}{\partial u} \left(\mathbf{F} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} \right) = \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} + \mathbf{F} \cdot \frac{\partial^2 \mathbf{r}}{\partial u \partial v}$$

Analogamente temos

$$\frac{\partial \mathcal{P}}{\partial v} = \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial v} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} + \mathbf{F} \cdot \frac{\partial^2 \mathbf{r}}{\partial v \partial u}$$

e então

$$\frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial u} - \frac{\partial \mathcal{P}}{\partial v} = \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} + \mathbf{F} \cdot \frac{\partial^2 \mathbf{r}}{\partial u \partial v} - \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial v} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} - \mathbf{F} \cdot \frac{\partial^2 \mathbf{r}}{\partial v \partial u}$$

Como a parametrização de ${\bf r}$ em u e v é suave, temos $\frac{\partial^2 {\bf r}}{\partial v \partial u} = \frac{\partial^2 {\bf r}}{\partial u \partial v}$ e consequentemente

$$\frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial u} - \frac{\partial \mathcal{P}}{\partial v} = \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} - \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial v} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}$$

Mas também, usando a regra da cadeia e denotando $F_1 = P(u, v)$, $F_2 = Q(u, v)$ e $F_3 = R(u, v)$, obteremos

$$\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} = \sum_{j}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial u} \hat{\mathbf{e}}_{j} = \sum_{ij}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \hat{\mathbf{e}}_{j}$$
$$\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial v} = \sum_{i,j}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \hat{\mathbf{e}}_{j}$$

e também

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} = \sum_{k}^{3} \frac{\partial q_{k}}{\partial u} \hat{\mathbf{e}}_{k} \quad e \quad \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} = \sum_{k}^{3} \frac{\partial q_{k}}{\partial v} \hat{\mathbf{e}}_{k}$$

Portanto temos

$$\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} = \left(\sum_{ij}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \cdot \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \right) \cdot \left(\sum_{k}^{3} \frac{\partial q_{k}}{\partial v} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} \right) = \sum_{ijk}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{k}}{\partial v} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} = \sum_{ijk}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{k}}{\partial v} \delta_{jk} = \sum_{ij}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v}$$

De maneira totalmente análoga, obteremos

$$\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial v} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} = \sum_{ij}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \frac{\partial q_{j}}{\partial u}$$

de forma que

$$\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial u} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} - \frac{\partial \mathbf{F}}{\partial v} \cdot \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} = \sum_{ij}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v} - \sum_{ij}^{3} \frac{\partial F_{j}}{\partial q_{i}} \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \frac{\partial q_{j}}{\partial u}$$

$$= \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \cdot \left(\frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v} - \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \frac{\partial q_{j}}{\partial u} \right)$$

A equação (8) fica³

$$\oint_{\partial \Sigma_{pq}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \iint_{\Pi_{pq}} \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \cdot \left(\frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v} - \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \frac{\partial q_{j}}{\partial u} \right) du \, dv \tag{9}$$

Por outro lado, o vetor de área infinitesimal da na superfície Σ_{pq} é dado pelo produto vetorial da variação do vetor posição ${\bf r}$ sob um acréscimo du com a variação de ${\bf r}$ sob um acréscimo dv, com a ordem do produto vetorial escolhida

 $^{^{3}}$ O termo entre parênteses com as derivadas parciais em u e v é o jacobiano das coordenadas u e v em relação às coordenadas cartesianas q_{i} e q_{j} . Isso será visto na seção (1.3).

com base na orientação escolhida da superfície devido ao teorema de Green. Isso significa que

$$d\mathbf{a} = (\mathbf{r}(u + du, v) - \mathbf{r}(u, v)) \times (\mathbf{r}(u, v + dv) - \mathbf{r}(u, v))$$

$$d\mathbf{a} = \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} du\right) \times \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} dv\right)$$

$$d\mathbf{a} = \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} \times \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}\right) du dv = \sum_{lmn}^{3} \epsilon_{lmn} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}\right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}\right)_{m} \hat{\mathbf{e}_{\mathbf{n}}} du dv$$

Portanto

$$\nabla \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \left(\sum_{ijk}^{3} \epsilon_{ijk} \partial_{i} F_{j} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}\right) \cdot \left(\sum_{lmn}^{3} \epsilon_{lmn} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}\right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}\right)_{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{n}} du dv\right)$$

$$= \sum_{ijklmn}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{lmn} \left(\partial_{i} F_{j}\right) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}\right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}\right)_{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{n}} du dv$$

$$= \sum_{ijklmn}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{lmn} \left(\partial_{i} F_{j}\right) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}\right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}\right)_{m} \delta_{kn} du dv$$

$$= \sum_{ijklm}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{lmk} \left(\partial_{i} F_{j}\right) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}\right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v}\right)_{m} du dv$$

Usando a equação (4), temos

$$\sum_{k=1}^{3} \epsilon_{ijk} \epsilon_{lmk} = \sum_{k=1}^{3} \epsilon_{kij} \epsilon_{klm} = \delta_{il} \delta_{jm} - \delta_{im} \delta_{jl}$$

e portanto

$$\mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \sum_{ijlm}^{3} \left(\delta_{il} \delta_{jm} - \delta_{im} \delta_{jl} \right) \left(\partial_{i} F_{j} \right) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} \right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} \right)_{m} du dv$$

$$\nabla \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \sum_{ijlm}^{3} \delta_{il} \delta_{jm} \left(\partial_{i} F_{j} \right) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} \right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} \right)_{m} du dv -$$

$$\sum_{ijlm}^{3} \delta_{im} \delta_{jl} \left(\partial_{i} F_{j} \right) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} \right)_{l} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} \right)_{m} du dv$$

$$\nabla \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} \right)_{i} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} \right)_{j} du dv - \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} \right)_{j} \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} \right)_{i} du dv$$

$$\nabla \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v} du dv - \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \frac{\partial q_{j}}{\partial u} \frac{\partial q_{i}}{\partial v} du dv$$
$$\nabla \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \cdot \left(\frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v} - \frac{\partial q_{j}}{\partial u} \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \right) du dv$$

Integrando ambos os lados em u e v na superfície Π_{pq} , obteremos

$$\iint_{\Pi_{pq}} \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \iint_{\Pi_{pq}} \sum_{ij}^{3} (\partial_{i} F_{j}) \cdot \left(\frac{\partial q_{i}}{\partial u} \frac{\partial q_{j}}{\partial v} - \frac{\partial q_{i}}{\partial v} \frac{\partial q_{j}}{\partial u} \right) du \, dv \qquad (10)$$

Agora compare o membro da direita da equação (9) com o da equação (10). Portanto

$$\oint_{\partial \Sigma_{pq}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \iint_{\Pi_{pq}} \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a}$$

Mas integrar u e v na superfície Π_{pq} do plano uv é totalmente equivalente a integrar na superfície Σ_{pq} no espaço das coordenadas cartesianas, ou seja

$$\oint_{\partial \Sigma_{pq}} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \iint_{\Sigma_{pq}} \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a}$$
 (11)

Para obtermos a integração em toda a superfície Σ , basta somarmos (11) em p e q. A integração nas fronteiras de Σ_{pq} se anularão exceto nas bordas de Σ enquanto que a soma das integrais das superfícies Σ_{pq} será a integral de toda a superfície Σ , resultando

$$\oint_{\partial \Sigma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = \iint_{\Sigma} \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a}$$

1.2.5 Integração por partes

Teorema 1.17. Sejam A, B e f funções contínuas com derivadas contínuas. Então é verdade que

1.
$$\iiint_{V} f(\nabla \cdot \mathbf{A}) d\tau = \oiint_{\partial V} f\mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} - \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\nabla f) d\tau$$

2.
$$\iint_{\Sigma} f(\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{a} = \iint_{\Sigma} [\mathbf{A} \times (\mathbf{\nabla} f)] \cdot d\mathbf{a} + \oint_{\partial \Sigma} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r}$$

3.
$$\iiint_{V} \mathbf{B} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) \, d\tau = \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}) \, d\tau + \oiint_{\partial V} (\mathbf{A} \times \mathbf{B}) \cdot d\mathbf{a}$$

Demonstração. Do terceiro item do teorema (1.8), temos que

$$\nabla \cdot (f\mathbf{A}) = f(\nabla \cdot \mathbf{A}) + \mathbf{A} \cdot (\nabla f)$$

Integrando ambos os membros em um volume V obteremos

$$\iiint_{V} \mathbf{\nabla} \cdot (f\mathbf{A}) \, d\tau = \iiint_{V} f(\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{A}) \, d\tau + \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} f) \, d\tau$$

Usando o teorema de Gauss (1.15) da divergência no primeiro membro, ficamos com

$$\iint_{\partial V} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} = \iiint_{V} f(\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{A}) d\tau + \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} f) d\tau$$

e então

$$\iiint_{V} f(\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{A}) d\tau = \oiint_{\partial V} f\mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} - \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} f) d\tau$$

o que demonstra o primeiro item.

Do quinto item do teorema (1.8), temos

$$\nabla \times (f\mathbf{A}) = (\nabla f) \times \mathbf{A} + f(\nabla \times \mathbf{A})$$

Integrando ambos os lados em uma superfície Σ , obteremos

$$\iint_{\Sigma} \mathbf{\nabla} \times (f\mathbf{A}) \cdot d\mathbf{a} = \iint_{\Sigma} (\mathbf{\nabla} f) \times \mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} + \iint_{\Sigma} f(\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{a}$$

Usando o teorema de Stokes (1.16) no primeiro membro, chegaremos na expressão

$$\oint_{\partial \Sigma} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} = \iint_{\Sigma} (\nabla f) \times \mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} + \iint_{\Sigma} f(\nabla \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{a}$$

Segue disso que

$$\iint_{\Sigma} f(\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{a} = -\iint_{\Sigma} (\mathbf{\nabla} f) \times \mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} + \oint_{\partial \Sigma} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r}$$
$$= \iint_{\Sigma} [\mathbf{A} \times (\mathbf{\nabla} f)] \cdot d\mathbf{a} + \oint_{\partial \Sigma} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r}$$

o que prova o segundo item.

Do quarto item do teorema (1.8), temos

$$\nabla \cdot (\mathbf{A} \times \mathbf{B}) = \mathbf{B} \cdot (\nabla \times \mathbf{A}) - \mathbf{A} \cdot (\nabla \times \mathbf{B})$$

Integrando ambos os lados em um volume V e usando o teorema de Gauss (1.15) da divergência no primeiro membro, obteremos

$$\iint_{\partial V} (\mathbf{A} \times \mathbf{B}) \cdot d\mathbf{a} = \iiint_{V} \mathbf{B} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) d\tau - \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}) d\tau$$

e então

$$\iiint_{V} \mathbf{B} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) \, d\tau = \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}) \, d\tau + \oiint_{\partial V} (\mathbf{A} \times \mathbf{B}) \cdot d\mathbf{a}$$

o que demonstra o terceiro item.

1.3 Jacobiano

1.3.1 Áreas e volumes infinitesimais sob parametrização

Sejam u e v parametrizações suaves⁴ das coordenadas cartesianas x e y no plano xy. Podemos expandir x e y em série de Taylor em termos de u e v a partir de um ponto (u_{i-1}, v_{j-1}) para saber o comportamento dessas coordenadas sob uma pequena variação de u e v. Para a coordenada x temos

$$x(u,v) = x(u_{i-1}, v_{j-1}) + \frac{\partial x}{\partial u} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (u - u_{i-1}) + \frac{\partial x}{\partial v} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (v - v_{j-1}) + \frac{\partial x}{\partial u \partial v} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (u - u_{i-1})(v - v_{j-1}) + O(u^2, v^2)$$

e para a coordenada y,

$$y(u,v) = y(u_{i-1}, v_{j-1}) + \frac{\partial y}{\partial u} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (u - u_{i-1}) + \frac{\partial y}{\partial v} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (v - v_{j-1}) + \frac{\partial^2 y}{\partial u \partial v} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (u - u_{i-1})(v - v_{j-1}) + O(u^2, v^2)$$

Agora fixemos $v = v_{j-1}$. Variando u de u_{i-1} para u_i , as coordenadas x e y também irão variar. No caso de x, temos

$$x(u_{i}, v_{j-1}) = x(u_{i-1}, v_{j-1}) + \frac{\partial x}{\partial u} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} (u_{i} - u_{i-1}) + O(u^{2}, v^{2})$$
$$x(u_{i}, v_{j-1}) = x(u_{i-1}, v_{j-1}) + \frac{\partial x}{\partial u} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} \Delta u + O(u^{2}, v^{2})$$

de modo que

$$\Delta x_u = x(u_i, v_{j-1}) - x(u_{i-1}, v_{j-1}) = \frac{\partial x}{\partial u} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} \Delta u + O(u^2, v^2)$$

Similarmente, para y temos

$$\Delta y_u = y(u_i, v_{j-1}) - y(u_{i-1}, v_{j-1}) = \frac{\partial y}{\partial u} \bigg|_{\substack{u_{i-1} \\ v_{j-1}}} \Delta u + O(u^2, v^2)$$

 $^{^4\}mathrm{Parametrizações}$ suaves são aquelas cujas derivadas parciais em u e v existam.

No limite em que Δu é infinitesimal, o termo $O(u^2, v^2)$ rapidamente tenderá a zero. Então o vetor $\vec{r}_{\Delta u}$ que liga os pontos em que houve uma variação infinitesimal Δu é dado por

$$\vec{r}_{\Delta u} = (\Delta x_u, \Delta y_u) = \left(\frac{\partial x}{\partial u}, \frac{\partial y}{\partial u}\right) \Delta u$$

De modo totalmente análogo, o vetor $\vec{r}_{\Delta v}$ que liga os pontos em que houve uma variação infinitesimal Δv é dado por

$$\vec{r}_{\Delta v} = \left(\frac{\partial x}{\partial v}, \frac{\partial y}{\partial v}\right) \Delta v$$

A área A de um paralelogramo formado por dois vetores \vec{a} e \vec{b} é numericamente igual ao volume de um paralelepípedo cuja base é o paralelogramo formado pelos vetores \vec{a} e \vec{b} com altura dada pelo versor $\hat{\bf k}$. Isto é o produto escalar triplo

$$A = \begin{vmatrix} \hat{\mathbf{k}} \cdot \vec{a} \times \vec{b} \end{vmatrix} = \begin{vmatrix} \det \begin{bmatrix} a_x & a_y & 0 \\ b_x & b_y & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{vmatrix} \end{vmatrix} = \begin{vmatrix} \det \begin{bmatrix} a_x & a_y \\ b_x & b_y \end{bmatrix} \end{vmatrix}$$

com o módulo aparecendo devido que a área A é não-negativa.

Portanto a área infinitesimal da de uma região formada no plano xy devido à uma região retangular infinitesimal no plano uv é dada por⁵

$$da = \left| \det \left[\begin{array}{cc} \frac{\partial x}{\partial u} & \frac{\partial y}{\partial u} \\ \frac{\partial x}{\partial v} & \frac{\partial y}{\partial v} \end{array} \right] \right| du dv$$

Mas como da = dx dy no plano cartesiano, temos

$$dx dy = \left| \det \begin{bmatrix} \frac{\partial x}{\partial u} & \frac{\partial y}{\partial u} \\ \frac{\partial x}{\partial v} & \frac{\partial y}{\partial v} \end{bmatrix} \right| du dv$$

Agora no caso tridimensional suponha uma parametrização suave do tipo x(u, v, w), y(u, v, w) e z(u, v, w). Realizando o mesmo procedimento de expansão em série de Taylor, os vetores que ligam cada variação infinitesimal $\Delta u, \Delta v$ ou

 $^{^5\}mathrm{Os}$ diferenciais a parecem fora do determinante devido à propriedade multiplicativa por escalar.

 Δw são dados por

$$\vec{r}_{\Delta u} = \left(\frac{\partial x}{\partial u}, \frac{\partial y}{\partial u}, \frac{\partial z}{\partial u}\right) \Delta u$$

$$\vec{r}_{\Delta v} = \left(\frac{\partial x}{\partial v}, \frac{\partial y}{\partial v}, \frac{\partial z}{\partial v}\right) \Delta v$$

$$\vec{r}_{\Delta w} = \left(\frac{\partial x}{\partial w}, \frac{\partial y}{\partial w}, \frac{\partial z}{\partial w}\right) \Delta w$$

O volume infinitesimal $\mathrm{d}V$ formado por esses três vetores é dado pelo produto escalar triplo

$$dV = |\vec{r}_{\Delta u} \cdot \vec{r}_{\Delta v} \times \vec{r}_{\Delta w}| = \left| \det \begin{bmatrix} \frac{\partial x}{\partial u} & \frac{\partial y}{\partial u} & \frac{\partial z}{\partial u} \\ \frac{\partial x}{\partial v} & \frac{\partial y}{\partial v} & \frac{\partial z}{\partial v} \\ \frac{\partial x}{\partial w} & \frac{\partial y}{\partial w} & \frac{\partial z}{\partial w} \end{bmatrix} \right| du \, dv \, dw$$

As duas matrizes que apareceram nos motiva a fazermos a seguinte definição:

Definição 1.9 (Matriz jacobiana). Sejam u e v parametrizações das coordenadas cartesianas x e y cujas derivadas parciais existam. Então denominamos o determinante da seguinte matriz de jacobiano:

$$\frac{\partial(x,y)}{\partial(u,v)} = \det \begin{bmatrix} \frac{\partial x}{\partial u} & \frac{\partial y}{\partial u} \\ \frac{\partial x}{\partial v} & \frac{\partial y}{\partial v} \end{bmatrix} = \frac{\partial x}{\partial u} \frac{\partial y}{\partial v} - \frac{\partial y}{\partial u} \frac{\partial x}{\partial v}$$
(12)

No caso tridimensional em que há parâmetros u, v e w, temos

$$\frac{\partial(x, y, z)}{\partial(u, v, w)} = \det \begin{bmatrix} \frac{\partial x}{\partial u} & \frac{\partial y}{\partial u} & \frac{\partial z}{\partial u} \\ \frac{\partial x}{\partial v} & \frac{\partial y}{\partial v} & \frac{\partial z}{\partial v} \\ \frac{\partial x}{\partial v} & \frac{\partial y}{\partial v} & \frac{\partial z}{\partial v} \end{bmatrix}$$

Dessa forma temos que

$$da = dx dy = \left| \frac{\partial(x, y)}{\partial(u, v)} \right| du dv$$

ou então no caso tridimensional

$$\mathrm{d}V = \mathrm{d}x\,\mathrm{d}y\,\mathrm{d}z = \left|\frac{\partial(x,y,z)}{\partial(u,v,w)}\right|\mathrm{d}u\,\mathrm{d}v\,\mathrm{d}w$$

1.3.2 Áreas e volumes orientados

A área A e volume V de uma região parametrizada Σ no espaço cartesiano (ou a região Π no espaço uvw) pode ser calculada integrando as diferenciais $\mathrm{d}x$ e $\mathrm{d}y$, ou seja

$$A = \iint_{\Sigma} dx \, dy = \iint_{\Pi} \left| \frac{\partial(x, y)}{\partial(u, v)} \right| du \, dv$$
$$V = \iint_{\Sigma} dx \, dy \, dz = \iint_{\Pi} \left| \frac{\partial(x, y, z)}{\partial(u, v, w)} \right| du \, dv \, dw$$

Entretanto podemos atribuir sinais negativos as essas quantidades se levarmos em conta a orientação (ou ordem de escolha) dos vetores $\vec{r}_{\Delta u}$, $\vec{r}_{\Delta v}$ e $\vec{r}_{\Delta w}$, e isso pode ser feito ao não aplicar o valor absoluto no jacobiano:

$$\mathcal{A} = \iint_{\Sigma} dx \, dy = \iint_{\Pi} \frac{\partial(x, y)}{\partial(u, v)} \, du \, dv$$

$$\mathcal{V} = \iint_{\Sigma} dx \, dy \, dz = \iint_{\Pi} \frac{\partial(x, y, z)}{\partial(u, v, w)} \, du \, dv \, dw$$

Denominamos \mathcal{A} e \mathcal{V} respectivamente de área e volume orientados.

Exemplo 1.1 (Troca das coordenadas cartesianas). Suponha x(u,v) = v e y(u,v) = u. Então

$$\frac{\partial(x,y)}{\partial(u,v)} = \frac{\partial x}{\partial u} \frac{\partial y}{\partial v} - \frac{\partial y}{\partial u} \frac{\partial x}{\partial v} = 0 \cdot 0 - 1 \cdot 1 = -1$$

Portanto

$$\mathcal{A} = \iint_{\Sigma} dx \, dy = -\iint_{\Pi} du \, dv = -\iint_{\Sigma} dy \, dx$$

Isso significa que inverter a ordem de integração altera o sinal da área orientada.

Exemplo 1.2 (Área de uma linha). Suponha $x(u,v) = u \ e \ y(u,v) = u$. Então

$$\frac{\partial(x,y)}{\partial(u,v)} = \frac{\partial x}{\partial u}\frac{\partial y}{\partial v} - \frac{\partial y}{\partial u}\frac{\partial x}{\partial v} = 1\cdot 0 - 1\cdot 0 = 0$$

E então

$$\mathcal{A} = \iint_{\Sigma} dx \, dy = \iint_{\Pi} 0 \, du \, dv = \iint_{\Sigma} 0 \, dx \, dx = 0$$

Exemplo 1.3 (Área em coordenadas polares). Suponha $x(r,\theta) = r\cos(\theta)$ e $y(r,\theta) = r\sin(\theta)$. Então

$$\frac{\partial(x,y)}{\partial(r,\theta)} = \frac{\partial x}{\partial r}\frac{\partial y}{\partial \theta} - \frac{\partial y}{\partial r}\frac{\partial x}{\partial \theta} = r\cos^2(\theta) + r\sin^2(\theta) = r$$

Logo a área em coordenadas polares é dada por

$$\mathcal{A} = \iint_{\Sigma} \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y = \iint_{\Pi} r \, \mathrm{d}r \, \mathrm{d}\theta$$

1.4 Vetores contravariantes e covariantes

1.4.1 Transformações contravariantes

Sejam $\xi = \{u_1, u_2, \dots, u_n\}$ e $\beta = \{v_1, v_2, \dots, v_n\}$ duas bases de um espaço vetorial V cujo corpo é \mathbb{K} . Podemos escrever cada vetor de β como uma combinação linear dos elementos de ξ :

$$v_j = \sum_{i}^{n} a_j^i u_i \tag{13}$$

onde a_j^i é o elemento da *i*-ésima linha e *j*-ésima coluna de uma matriz A. Em outras palavras, A é a matriz que leva a base ξ para β .

Seja γ um elemento de V cujas coordenadas na base β são (y^1, y^2, \dots, y^n) , ou seja

$$\gamma = \sum_{j=1}^{n} y^{j} v_{j}$$

Segue disso que

$$\gamma = \sum_{j=1}^{n} \sum_{i=1}^{n} y^{j} a_{j}^{i} u_{i} = \sum_{i=1}^{n} \left(\sum_{j=1}^{n} y^{j} a_{j}^{i} \right) u_{i} = \sum_{i=1}^{n} x^{i} u_{i}$$

onde $x^i = \sum_{j=1}^{n} y^j a^i_j$ é a *i*-ésima coordenada de γ na base ξ .

Usando a notação matricial, temos que

$$\mathbf{x} = A\mathbf{y}$$

onde \mathbf{x} e \mathbf{y} são os vetores coluna contendo as coordenadas de γ na base ξ e β respectivamente. Sabemos⁶ que det $A \neq 0$ e portanto A possui uma inversa A^{-1} , de forma que

$$A^{-1}x = y$$

ou equivalentemente

$$y^i = \sum_{i=1}^n \tilde{a}^i_j x^j$$

onde \tilde{a}^i_j é o elemento da $i\text{-}\acute{\text{e}}\text{sima}$ linha e $j\text{-}\acute{\text{e}}\text{sima}$ coluna da matriz $A^{-1}.$

Agora note que a transformação das coordenadas do elemento γ de ξ para β se faz usando a matriz A^{-1} , apesar da base ξ se transformar para β usando a matriz A. Com isso, denominamos que as coordenadas do elemento γ se transformam contravariantemente sob uma mudança de base.

⁶Se det A fosse nulo, então 0 seria um autovalor de A e portanto existiria algum autovetor coluna k, cujos elementos pertencem a \mathbb{K} e não todos nulos, tal que Ak = 0. Ou seja, existiria alguma n-upla não nula na base β que seria o vetor nulo na base ξ (e consequentemente o elemento nulo de V), o que é falso.

1.4.2 Transformações covariantes

Seja $\alpha:V\mapsto\mathbb{K}$ um funcional linear que leva um elemento de V ao corpo \mathbb{K} . No contexto da álgebra linear, esse funcional é uma transformação linear cujo contradomínio é o espaço vetorial formado pelo corpo \mathbb{K} . Podemos representar α univocamente por meio de coordenadas em relação a uma base, de forma semelhante à coordenada de um vetor. Sejam p_i as coordenadas de α na base ξ , isto é

$$p_i = \alpha(u_i)$$

Então a aplicação de α no elemento γ resultará

$$\alpha(\gamma) = \alpha\left(\sum_{i}^{n} x^{i} u_{i}\right) = \sum_{i}^{n} x^{i} \alpha(u_{i}) = \sum_{i}^{n} x^{i} p_{i}$$

Por outro lado, substituindo x^i pela sua representação na base β , temos que

$$\alpha(\gamma) = \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} y^{j} a_{j}^{i} p_{i} = \sum_{j=1}^{n} y^{j} \left(\sum_{i=1}^{n} a_{j}^{i} p_{i} \right)$$

Se denotarmos $q_i = \alpha(v_i)$, temos também

$$\alpha(\gamma) = \alpha\left(\sum_{j=1}^{n} y^{j} v_{j}\right) = \sum_{j=1}^{n} y^{j} \alpha(v_{j}) = \sum_{j=1}^{n} y^{j} q_{i}$$

Como $\alpha(\gamma)$ é o mesmo independentemente da base escolhida, podemos igualar as duas expressões para obtermos

$$\sum_{j}^{n} \left(q_j - \sum_{i}^{n} a_j^i p_i \right) y^j = 0$$

Essa equação é verdadeira para qualquer γ de V (ou seja, é válida para qualquer escolha dos valores y^j). Em particular, podemos escolher $y^j = \delta_{jj'}$ e então

$$\sum_{i}^{n} \left(q_{j} - \sum_{i}^{n} a_{j}^{i} p_{i} \right) y^{j} = \sum_{i}^{n} \left(q_{j} - \sum_{i}^{n} a_{j}^{i} p_{i} \right) \delta_{jj'} = q_{j'} - \sum_{i}^{n} a_{j'}^{i} p_{i} = 0$$

Trocando o índice mudo j' para j, obteremos

$$q_j = \sum_{i}^{n} a_j^i p_i$$

Na notação matricial, essa expressão é equivalente a

$$\mathbf{q} = \mathbf{p}A$$

onde ${\bf p}$ e ${\bf q}$ são vetores linha contendo as coordenadas de α na base ξ e β respectivamente.

Agora note que a transformação das coordenadas do funcional linear α da base ξ para β se dá aplicando a matriz A, exatamente a mesma matriz usada para levar a base ξ para β . Nesse caso, denominamos que as coordenadas de α se transformam covariantemente sob uma mudança de base.

1.4.3 Vetores sob mudança de base

Podemos separar os vetores em três grupos: um nos quais se transformam contravariantemente, outro nos que se transformam covariantemente e um terceiro no qual são invariantes sob mudança de base. Isso nos motiva a fazer as seguintes definições.

Definição 1.10 (Vetores contravariantes). Dada uma matriz A que leva uma base ξ para β , um vetor cuja n-upla se transforme da base ξ para β sob a aplicação de A^{-1} é denominado de contravariante. As coordenadas de um vetor contravariante são denotadas com um índice superior.

Exemplo 1.4 (Vetor posição). Seja $\gamma = (q^1, q^2, q^3)$ um vetor qualquer do \mathbb{R}^3 , onde q^i são as coordenadas na base canônica ξ formada por

$$\xi = \{(1,0,0); (0,1,0); (0,0,1)\} = \{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$$

Então temos que

$$\gamma = \sum_{i}^{3} q^{i} \hat{\mathbf{e}}_{i}$$

Agora seja a nova base β formada pelos elementos

$$\beta = \{(2,0,0); (0,2,0); (0,0,2)\} = \{2\hat{\mathbf{e_1}}, 2\hat{\mathbf{e_2}}, 2\hat{\mathbf{e_3}}\} = \{\hat{\mathbf{f_1}}, \hat{\mathbf{f_2}}, \hat{\mathbf{f_3}}\}$$

isto é, dobramos o módulo de cada elemento de ξ . Consequentemente

$$\hat{\mathbf{e_i}} = \frac{1}{2}\hat{\mathbf{f_i}}$$

e portanto

$$\gamma = \sum_{i}^{3} \frac{q^{i}}{2} \hat{\mathbf{f}}_{i}$$

com agora $f^i = \frac{q^i}{2}$ as coordenadas de γ na base β .

Note que aumentar o tamanho dos vetores da base canônica ξ implica em reduzir na mesma proporção as coordenadas para obtermos as novas coordenadas na base β . Esse comportamento invertido se mostra pela matriz A que leva ξ em β :

$$A = \left[\begin{array}{rrr} 2 & 0 & 0 \\ 0 & 2 & 0 \\ 0 & 0 & 2 \end{array} \right]$$

enquanto que a matriz que leva as coordenadas de γ na base ξ para β \acute{e}

$$A^{-1} = \left[\begin{array}{rrr} 1/2 & 0 & 0 \\ 0 & 1/2 & 0 \\ 0 & 0 & 1/2 \end{array} \right]$$

ou seja,

$$\mathbf{f} = A^{-1}\mathbf{q} \quad com \quad \mathbf{f} = \begin{bmatrix} f^1 \\ f^2 \\ f^n \end{bmatrix} \quad \mathbf{q} = \begin{bmatrix} q^1 \\ q^2 \\ q^n \end{bmatrix}$$

e consequentemente γ é um vetor contravariante.

Definição 1.11 (Vetores covariantes). Dada uma matriz A que leva uma base ξ para β , um vetor cuja n-upla se transforme da base ξ para β sob a aplicação de A é denominado de covariante. As coordenadas de um vetor covariante são denotadas com um índice inferior.

Exemplo 1.5 (Gradiente). Seja $(\nabla V)_{\xi} = \left(\frac{\partial V}{\partial q^1}, \frac{\partial V}{\partial q^2}, \frac{\partial V}{\partial q^3}\right)$ o gradiente de uma função V na base canônica ξ cujas derivadas existam, onde q^i são as coordenadas nessa base. Usando a mesma base β do exemplo (1.4), a regra da

$$\frac{\partial V}{\partial q^i} = \frac{\partial V}{\partial f^i} \cdot \frac{\partial f^i}{\partial q^i} = \frac{1}{2} \frac{\partial V}{\partial f^i}$$

no que implica

cadeia nos diz que

$$\frac{\partial V}{\partial f^i} = 2\frac{\partial V}{\partial q^i}$$

Por outro lado, o gradiente de V na base β é

$$(\nabla V)_{\beta} = \left(\frac{\partial V}{\partial f^1}, \frac{\partial V}{\partial f^2}, \frac{\partial V}{\partial f^3}\right) = \left(2\frac{\partial V}{\partial q^1}, 2\frac{\partial V}{\partial q^2}, 2\frac{\partial V}{\partial q^3}\right) = 2(\nabla V)_{\xi}$$

Note que aumentar o tamanho dos vetores da base canônica ξ implica em aumentar na mesma proporção as coordenadas para obtermos as novas coordenadas do gradiente na base β . Na notação matricial, isso significa

$$(\nabla V)_{\beta} = (\nabla V)_{\xi} A$$

com

$$(\nabla V)_{\beta} = \left[\begin{array}{cc} \frac{\partial V}{\partial f^1} & \frac{\partial V}{\partial f^2} & \frac{\partial V}{\partial f^3} \end{array} \right]$$

$$(\nabla V)_{\xi} = \left[\begin{array}{cc} \frac{\partial V}{\partial q^1} & \frac{\partial V}{\partial q^2} & \frac{\partial V}{\partial q^3} \end{array} \right]$$

e portanto ∇V é um vetor covariante.

Usando a notação com índice inferior, temos

$$y_i = 2x_i$$
 onde $y_i = \frac{\partial V}{\partial f^i}$ $x_i = \frac{\partial V}{\partial g^i}$

Definição 1.12 (Escalares). Um vetor cuja n-upla é invariante sob qualquer mudança de base é denominado de escalar.

Exemplo 1.6 (Módulo de um vetor). Dado $\gamma \in \mathbb{R}^3$, o módulo quadrático de γ na base canônica ξ é dada por

$$\|\gamma\|_{\xi}^{2} = \gamma \cdot \gamma = \left(\sum_{i}^{3} q^{i} \hat{\mathbf{e}}_{i}\right) \cdot \left(\sum_{j}^{3} q^{j} \hat{\mathbf{e}}_{j}\right) = \sum_{i}^{3} \sum_{j}^{3} q^{i} q^{j} \hat{\mathbf{e}}_{i} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{j}$$
$$\|\gamma\|_{\xi}^{2} = \sum_{i}^{3} \sum_{j}^{3} q^{i} q^{j} \delta_{ij} = \sum_{i}^{3} (q^{i})^{2}$$

 $J\'{a}$ o módulo de γ numa outra base β qualquer $\'{e}$ dado por

$$\|\gamma\|_{\beta}^2 = \gamma \cdot \gamma = \left(\sum_{i=1}^{3} f^i \hat{\mathbf{f}}_i\right) \cdot \left(\sum_{j=1}^{3} f^j \hat{\mathbf{f}}_j\right) = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} f^i f^j \hat{\mathbf{f}}_i \cdot \hat{\mathbf{f}}_j$$

Mas também os elementos da base β podem ser escrito na base canônica ξ ,

$$\hat{\mathbf{f}}_{\mathbf{i}} = \sum_{k}^{3} a_{i}^{k} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

de forma que

$$\begin{aligned} \hat{\mathbf{f}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{f}}_{\mathbf{j}} &= \left(\sum_{k}^{3} a_{i}^{k} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}\right) \cdot \left(\sum_{m}^{3} a_{j}^{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}}\right) = \sum_{k}^{3} \sum_{m}^{3} a_{i}^{k} a_{j}^{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{m}} \end{aligned}$$

$$\hat{\mathbf{f}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{f}}_{\mathbf{j}} &= \sum_{k}^{3} \sum_{m}^{3} a_{i}^{k} a_{j}^{m} \delta_{km} = \sum_{k}^{3} a_{i}^{k} a_{j}^{k}$$

e então

$$\|\gamma\|_{\beta}^{2} = \sum_{i=1}^{3} \sum_{j=1}^{3} \sum_{k=1}^{3} f^{i} f^{j} a_{i}^{k} a_{j}^{k} = \sum_{k=1}^{3} \left(\sum_{i=1}^{3} f^{i} a_{i}^{k} \right) \cdot \left(\sum_{j=1}^{3} f^{j} a_{j}^{k} \right)$$

Mas os coeficientes a_i^k são exatamente os que transformam as coordenadas de γ na base β para ξ (transformação contravariante), ou seja,

$$q^k = \sum_{i=1}^{3} f^i a_i^k$$

 $e\ consequentemente$

$$\|\gamma\|_{\beta}^2 = \sum_{k=1}^{3} q^k q^k = \sum_{i=1}^{3} (q^i)^2 = \|\gamma\|_{\xi}^2$$

Isso significa que a quantidade $\|\gamma\|^2$ é invariante sob a mudança de base da canônica para outra qualquer e consequentemente também é invariante sob mudança entre quaisquer bases. Logo $\|\gamma\|^2$ é um escalar. O vetor (h_1, \ldots, h_n) onde h_i são funções que dependem apenas de $\|\gamma\|$ também é um escalar.

1.5 Pseudovetores

Suponha um operador $R: \mathbb{R}^3 \mapsto \mathbb{R}^3$ que reflete um vetor em relação à coordenada y, ou seja, cuja representação matricial é

$$R = \left[\begin{array}{rrr} 1 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{array} \right]$$

Se $\vec{a} \in \mathbb{R}^3$, então temos

$$R\vec{a} = \sum_{i}^{3} \sum_{j}^{3} R_{ij} a_{j} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}}$$

onde $R_{ij} = (-1)^{i+1} \delta_{ij}$.

Agora sejam $\vec{a}, \vec{b} \in \mathbb{R}^3$. Segue que

$$(R\vec{a}) \times (R\vec{b}) = \sum_{ijk}^{3} \epsilon_{ijk} (R\vec{a})_{i} (R\vec{b})_{j} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{ijk}^{3} \epsilon_{ijk} \sum_{l}^{3} R_{il} A_{l} \sum_{m}^{3} R_{jm} B_{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{ijklm}^{3} \epsilon_{ijk} (-1)^{i+1} \delta_{il} (-1)^{j+1} \delta_{jm} A_{l} B_{m} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{ijk}^{3} (-1)^{i+j} \epsilon_{ijk} A_{i} B_{j} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

isto é, o vetor $(R\vec{a}) \times (R\vec{b})$ possui as componentes x e z invertidas em relação ao vetor $\vec{a} \times \vec{b}$. Consequentemente temos

$$(R\vec{a})\times(R\vec{b}) = \begin{bmatrix} -1 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & -1 \end{bmatrix} \left(\vec{a}\times\vec{b}\right) = -R\left(\vec{a}\times\vec{b}\right)$$

que é diferente de $R\left(\vec{a} \times \vec{b}\right)$. Esse comportamento anômalo também fica nítido ao inverter o sentido de todas as componentes. Seja agora K a matriz

$$K = \left[\begin{array}{rrr} -1 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & -1 \end{array} \right]$$

Temos que $K\vec{a}=-\vec{a}$ e portanto

$$(K\vec{a})\times(K\vec{b})=(-\vec{a})\times(-\vec{b})=\vec{a}\times\vec{b}\neq K\left(\vec{a}\times\vec{b}\right)$$

ou seja, o elemento $\vec{a} \times \vec{b}$ foi invariante sob a inversão dos eixos. Por causa desse comportamento anômalo, denominamos $\vec{a} \times \vec{b}$ de pseudovetor (ou vetor axial).

2 Espaço dos p-vetores

Definição 2.1 (Espaços 0-vetor e 1-vetor). Seja V um espaço vetorial de dimensão n cujo corpo é \mathbb{K} . Define-se o espaço 0-vetor $\bigwedge^0 V = \mathbb{K}$ como sendo o corpo \mathbb{K} . O espaço 1-vetor $\bigwedge^1 V = V$ é definido como sendo o próprio espaço vetorial V.

Definição 2.2 (Espaço 2-vetor). Dado o espaço vetorial em (2.1), define-se $\bigwedge^2 V$ o espaço vetorial 2-vetor formado por todos os elementos u, denominados de bi-vetores, tais que podem ser escritos como

$$u = x \wedge y$$
 para algum $x, y \in V$

com a operação binária $\wedge : [V \times V] \mapsto \bigwedge^2 V$, supondo $x, y \in z$ elementos de V e $a, b \in \mathbb{K}$, satisfazendo os dois axiomas:

Axioma 1 (Linearidade à direita). $(ax + by) \wedge z = a(x \wedge z) + b(y \wedge z)$

Axioma 2 (Anticomutatividade). $x \wedge y = -y \wedge x$

Denomina-se $x \wedge y$ de produto exterior (ou externo) dos vetores x e y.

Teorema 2.1 (Linearidade à esquerda). $z \wedge (ax + by) = a(z \wedge x) + b(z \wedge y)$

Demonstração.

$$z \wedge (ax + by) = -(ax + by) \wedge z \qquad \text{(Axioma 2)}$$
$$= -a(x \wedge z) - b(y \wedge z) \qquad \text{(Axioma 1)}$$
$$= a(z \wedge x) + b(z \wedge y) \qquad \text{(Axioma 2)}$$

Teorema 2.2. $x \wedge x = 0$, com 0 sendo o elemento nulo de $\bigwedge^2 V$.

Demonstração. Devido ao axioma da anticomutatividade (2), temos

$$x \wedge x = -x \wedge x$$

e então

$$2(x \wedge x) = 0 \implies x \wedge x = 0$$

Agora sejam γ e ω elementos de V cujas representações na base ξ são

$$\gamma = \sum_{i=1}^{n} \gamma^{i} x_{i}$$
 e $\omega = \sum_{i=1}^{n} \omega^{i} x_{i}$

O produto exterior de γ com ω é

$$\gamma \wedge \omega = \left(\sum_{i=1}^{n} \gamma^{i} x_{i}\right) \wedge \left(\sum_{j=1}^{n} \omega^{j} x_{j}\right) = \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \gamma^{i} \omega^{j} (x_{i} \wedge x_{j})$$

Devido ao teorema (2.2) e ao axioma (2), temos que os termos em que i=y se anulam e os que aparecem com i e j trocados podem ser agrupados com um sinal de menos, resultando

$$\gamma \wedge \omega = \sum_{i=2}^{n} \sum_{j=1}^{i-1} (\gamma^{i} \omega^{j} - \gamma^{j} \omega^{i})(x_{i} \wedge x_{j})$$

$$\tag{14}$$

onde a soma é feita de forma que cada combinação de i e j seja feita apenas uma vez $(1 \le j < i \le n)$. Consequentemente a dimensão do espaço $\bigwedge^2 V$, que é o número de elementos $(x_i \wedge x_j)$ linearmente independentes, é dada por

$$\dim \bigwedge^{2} V = \sum_{i=2}^{n} \sum_{j=1}^{i-1} 1 = \sum_{i=2}^{n} (i-1) = \frac{n(n-1)}{2} = \binom{n}{2}$$

Podemos generalizar criando um novo espaço vetorial $\bigwedge^3 V$ formado pelos elementos que são a aplicação do operador \wedge entre um bi-vetor de $\bigwedge^2 V$ e um vetor de V, resultando em um tri-vetor.

Definição 2.3 (Espaço dos p-vetores). Seja V um espaço vetorial de dimensão n com corpo \mathbb{K} . O espaço p-vetor $\bigwedge^p V$, com $1 \leq p \leq n$, é formado pela totalidade dos elementos u que podem ser escritos na forma

$$u = (x_{q_1} \wedge x_{q_2} \wedge \ldots \wedge x_{q_p}) \tag{15}$$

com os p índices q_i satisfazendo $1 \leq q_1 < q_2 < \ldots < q_p \leq n, \ x_i \in V$ e tal operação entre vetores de V satisfazendo

- 1. $y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_p$ troca de sinal se dois elementos y_i forem trocados;
- 2. $y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_p \notin o$ elemento nulo de $\bigwedge^p V$ se $y_i = y_j$ para algum $i \neq j$;
- 3. $(ax + by) \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_p = a (x \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_p) + b (y \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_p)$, e a mesma propriedade é válida se y_i for substituído por ax + by, $com\ a, b \in \mathbb{K}$ $e\ x, y \in V$.

A dimensão do espaço $\bigwedge^p V$ é o número de elementos linearmente independentes dados pelas combinações dos índices q_i em (15), ou seja

$$\dim \bigwedge^p V = \binom{n}{p}$$

Se p > n, então $\bigwedge^p V$ é um espaço vetorial de um só elemento, o nulo, já que haverão n+1 elementos linearmente dependentes e consequentemente o item 2 da definição (2.3) se aplica.

Se u for um elemento de $\bigwedge^p V$, então u pode ser escrito em termos de uma base $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ de V na forma

$$u = \sum_{h_1 h_2 \dots h_p} a^{h_1 h_2 \dots h_n} \left(x_{h_1} \wedge x_{h_2} \wedge \dots \wedge x_{h_p} \right)$$

onde os índices h_i satisfazem $1 \leq h_1 < h_2 < \ldots < h_p \leq n$. Ou seja, para cada conjunto $H = \{h_1, h_2, \ldots, h_p\} \subseteq \{1, 2, \ldots, n\}$ de p elementos temos uma coordenada $a^{h_1h_2\ldots h_n}$ associada a $x_{h_1} \wedge x_{h_2} \wedge \ldots \wedge x_{h_p}$. Podemos compactar tudo isso usando a notação

 $u = \sum_{H} a^{H} x_{H}$

onde u é a soma sobre todas as possíveis combinações de índices H, com $a^H = a^{h_1 h_2 \dots h_n}$ e $x_H = x_{h_1} \wedge x_{h_2} \wedge \dots \wedge x_{h_p}$.

2.1 Determinantes

Dado um espaço vetorial V de dimensão n e corpo \mathbb{K} e uma transformação linear $A:V\mapsto V$, iremos definir uma função g_A de n variáveis como

$$g_A: \stackrel{n}{\times} V \longmapsto \bigwedge^n V$$

$$g_A(x_1, \dots, x_n) = Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \dots \wedge Ax_n$$

onde $x_i \in V$ e $\times^n V$ é o conjunto das n-uplas contendo elementos de V (produto cartesiano). Equivalentemente podemos definir uma função f_A de uma variável em $\bigwedge^n V$ tal que

$$f_A: \bigwedge^n V \longmapsto \bigwedge^n V$$

$$f_A(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n) = Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \ldots \wedge Ax_n = g_A(x_1, \ldots, x_n)$$
 (16)

A dimensão de $\bigwedge^n V$ é 1, pois há somente uma única combinação de n índices em n elementos de qualquer base de V. Então suponha $u, v \in \bigwedge^n V$, $\Gamma = \{\xi_1\}$ uma base desse espaço no qual

$$u = \alpha_1 \xi_1$$
 e $v = \beta_1 \xi_1$ $\alpha_1, \beta_1 \in \mathbb{K}$ $\alpha_1 \neq 0$

e que T(u)=v para alguma transformação linear $T:\bigwedge^n V\mapsto \bigwedge^n V.$ Temos então que

$$T(\alpha_1 \xi_1) = \alpha_1 T(\xi_1) = \beta_1 \xi_1 \implies T(\xi_1) = \frac{\beta_1}{\alpha_1} \xi_1$$

Isso significa que qualquer transformação linear em um espaço vetorial de uma dimensão para ele próprio é meramente uma multiplicação por escalar. Então podemos reescrever (16) como sendo

$$Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \ldots \wedge Ax_n = \gamma_A (x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n) \tag{17}$$

onde $\gamma_A \in \mathbb{K}$. Agora suponha que os elementos x_i formem uma base ξ de V e $[a_i^j]$ seja a representação matricial de A nessa base, ou seja,

$$Ax_i = \sum_{j=1}^{n} a_i^j x_j$$

então

$$Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \ldots \wedge Ax_n = \left(\sum_{j=1}^n a_1^j x_j\right) \wedge \left(\sum_{k=1}^n a_2^k x_k\right) \wedge \ldots \wedge \left(\sum_{q=1}^n a_n^q x_q\right)$$
$$= \sum_{j \neq \ldots q}^n a_1^j \cdot a_2^k \cdot \ldots \cdot a_n^q \left(x_j \wedge x_k \wedge \ldots \wedge x_q\right)$$

Como $\bigwedge^n V$ é um espaço unidimensional, podemos escrever todos os termos $x_j \wedge x_k \wedge \ldots \wedge x_q$ em função de $x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n$. Os índices repetidos resultarão em termos nulos e os sinais dependerão se a permutação dos índices j, k, \ldots, q for par ou ímpar em relação à sequência $1, 2, \ldots, n$. Podemos resumir tudo isso pela equação

$$Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \ldots \wedge Ax_n = \left(\sum_{jk\dots q}^n \epsilon_{jk\dots q} a_1^j \cdot a_2^k \cdot \ldots \cdot a_n^q\right) (x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n)$$
 (18)

onde $\epsilon_{jk\dots q}$ é a generalização do símbolo de Levi-Civita para n índices. Comparando as expressões (17) e (18), temos que

$$\gamma_A = \sum_{jk\dots q}^n \epsilon_{jk\dots q} a_1^j \cdot a_2^k \cdot \dots \cdot a_n^q \tag{19}$$

A equação (19) coincide com uma das várias definições equivalentes de determinante da matriz A. Se |A| é o determinante da matriz que representa a transformação linear A na base ξ , então $\gamma_A = |A|$. Isso nos motiva a fazer a seguinte definição:

Definição 2.4 (Determinante de transformações lineares). Seja V um espaço vetorial de dimensão n, corpo \mathbb{K} e $x_i \in V$. Seja também A uma transformação linear de V para V. Denominamos $|A| \in \mathbb{K}$ de determinante de A como sendo o escalar que relaciona

$$Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \ldots \wedge Ax_n = |A| (x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n)$$

Usando a definição (2.4), podemos mostrar que

$$|AB| (x_1 \wedge x_2 \wedge \dots \wedge x_n) = ABx_1 \wedge ABx_2 \wedge \dots \wedge ABx_n$$

$$= A(Bx_1) \wedge A(Bx_2) \wedge \dots \wedge A(Bx_n)$$

$$= |A| (Bx_1 \wedge Bx_2 \wedge \dots \wedge Bx_n)$$

$$= |A| \cdot |B| (x_1 \wedge x_2 \wedge \dots \wedge x_n)$$

Como $(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n) \neq 0$ se os elementos x_i forem linearmente independentes, concluímos que

$$|AB| = |A| \cdot |B|$$

Além disso, se A_1 é a matriz que representa a transformação linear A na base 1 e A_2 é a matriz que representa esse mesmo operador na base 2, temos que

$$A_2 = [I]_2^1 A_1 [I]_1^2$$

onde $[I]_j^i$ é a matriz mudança de base de i para j. Mas como $([I]_2^1)^{-1} = [I]_1^2$, segue que $|A_2| = |[I]_2^1 A_1[I]_1^2| = |A_1|$. Isso significa que o determinante de A é um escalar, pois é invariante sob mudança de base.

2.2 Produto externo entre p-vetores

Podemos relacionar a operação \land vista na definição (2.2) com as operações \land vistas na definição (2.3) como sendo o mesmo operador, onde agora será definido como

$$\wedge: \bigwedge^p V \times \bigwedge^q V \longmapsto \bigwedge^{p+q} V$$

e que satisfaz

$$(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p) \wedge (y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q) = x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p \wedge y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q$$

Segue imediatamente disso que

- 1. O operador \wedge é associativo, ou seja, $x \wedge (y \wedge z) = x \wedge y \wedge z = (x \wedge y) \wedge z$.
- 2. O operador \wedge é comutativo se pq for par e é anticomutativo se pq for impar, ou seja, $x \wedge y = (-1)^{pq}y \wedge x$.
- 3. O operador \wedge continua distributivo, ou seja, $x \wedge (y+z) = x \wedge y + x \wedge z$.

O segundo item pode ser rapidamente provado ao mover cada y_i para à esquerda, começando com y_1 até y_q , introduzindo um fator $(-1)^p$ a cada operação:

$$(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p) \wedge (y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q) = (-1)^p y_1 \wedge x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q$$

$$(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p) \wedge (y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q) = ((-1)^p)^2 y_1 \wedge y_2 \wedge x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p \wedge y_3 \wedge \ldots \wedge y_q$$

$$(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p) \wedge (y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q) = ((-1)^p)^q y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q \wedge x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p$$

$$(x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p) \wedge (y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q) =$$

$$(-1)^{pq} (y_1 \wedge y_2 \wedge \ldots \wedge y_q) \wedge (x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p)$$

2.3 Produto interno

2.3.1 Produto entre 1-vetores

Agora suponha que o espaço vetorial V esteja munido de um produto interno, operação binária $V \times V \mapsto \mathbb{K}$ que satisfaça os seguintes axiomas:

Axioma 3 (Linearidade à direita). $\langle z, ax + by \rangle = a \langle z, x \rangle + b \langle z, y \rangle \ \forall x, y, z \in V, \ a, b \in \mathbb{K}.$

Axioma 4 (Simetria). $\langle x,y\rangle = \langle y,x\rangle \ \forall x,y\in V$. Isso em conjunto com o axioma (3) implica na linearidade à esquerda.

Axioma 5 (Não degenerado). Dado $x \in V$, se $\langle x, y \rangle = 0$ para todo $y \in V$, então x = 0.

Definição 2.5 (Matriz de Gram). Seja $\xi = \{x_1, x_2, ..., x_n\}$ um conjunto de elementos do espaço vetorial V. Definimos $[b_{ij}] = [\langle x_i, x_j \rangle]$ de matriz de Gram de ξ :

$$[\langle x_i, x_j \rangle] = \begin{bmatrix} \langle x_1, x_1 \rangle & \langle x_1, x_2 \rangle & \dots & \langle x_1, x_n \rangle \\ \langle x_2, x_1 \rangle & \langle x_2, x_2 \rangle & \dots & \langle x_2, x_n \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \langle x_n, x_1 \rangle & \langle x_n, x_2 \rangle & \dots & \langle x_n, x_n \rangle \end{bmatrix}$$

Teorema 2.3. Se $\xi = \{x_1, x_2, \dots, x_n\}$ é uma base do espaço vetorial V, então o determinante da matriz de Gram de ξ é não nulo.

Demonstração. Se $\det[\langle x_i, x_j \rangle]$ fosse nulo, então existiria alguma dependência linear entre duas ou mais linhas ou colunas de $[\langle x_i, x_j \rangle]$. Suponha que a primeira linha seja uma combinação linear das outras, ou seja, existe $(a^2, a^3, \dots, a^n) \neq 0$ com $a^i \in \mathbb{K}$ tal que

$$\langle x_1, x_j \rangle = \sum_{i=1}^n a^i \langle x_i, x_j \rangle$$

Subtraindo $\langle x_1, x_i \rangle$ de ambos os lados e fazendo $a^1 = -1$, teremos

$$\sum_{i}^{n} a^{i} \langle x_{i}, x_{j} \rangle = \left\langle \sum_{i}^{n} a^{i} x_{i}, x_{j} \right\rangle = 0$$

Mas isso é válido para qualquer x_j , e consequentemente para qualquer elemento de V. Logo o elemento $\sum a^i x_i$ é o elemento nulo de V devido ao axioma (5). Mas como $(a^1, a^2, a^3, \ldots, a^n) \neq 0$, isso também significa que o conjunto ξ é linearmente dependente, o que contradiz a hipótese de ξ ser uma base.

Denominamos $\beta = \{y_1, y_2, \dots, y_k\}$ de subconjunto ortonormal de V se

$$\langle y_i, y_j \rangle = \pm \delta_{ij} \quad \forall y_i, y_j \in \beta$$

Teorema 2.4. Todo espaço vetorial V munido de produto interno possui uma base ortonormal.

Demonstração. Seja $\xi=\{x_1,\ldots,x_m\}$ o conjunto com maior número de elementos de Vtais que

$$\langle x_i, x_j \rangle = \pm \delta_{ij}$$

Suponha m escalares a^i tais que

$$\sum_{i=0}^{m} a^{i} x_{i} = 0$$

Aplicando o produto interno em ambos os lados em relação a x_j , obteremos

$$\sum_{i=0}^{m} a^{i} \langle x_{i}, x_{j} \rangle = \langle 0, x_{j} \rangle = 0$$

$$0 = \sum_{i=1}^{m} \pm a^{i} \delta_{ij} = \pm a^{j}$$

e consequentemente ξ é um conjunto linearmente independente. Logo a dimensão do subespaço vetorial gerado por ξ , que denotaremos de M, é m.

Se $m = \dim V = n$, então ξ é uma base ortonormal de V. Se m < n, suponha K o conjunto de todos os elementos y de V que são ortogonais a todos os elementos de ξ , ou seja,

$$\langle x_i, y \rangle = 0 \quad \forall x_i \in \xi \quad \forall y \in K$$

O conjunto K também é um subespaço vetorial, pois a soma e multiplicação por escalar de dois elementos de K continua ortogonal a ξ , K inclui o elemento nulo. Se dim V – dim M = n-m é a dimensão do subespaço vetorial M^C complementar a M, segue que $M^C \subseteq K$ (pois todos os elementos que não são combinações lineares de ξ acabam sendo ortogonais a ξ , uma vez que suas coordenadas nesses elementos, dadas pelo produto interno, serão nulas) e consequentemente

$$\dim K \geqslant \dim V - \dim M = n - m$$

$$n \leq m + \dim K$$

além de que a totalidade dos elementos que pertencem a M e K formam o espaço V.

Se existir algum elemento de V que pertença tanto a M quanto a K, então ele é ortogonal a todos os elementos de ξ (por pertencer a K) assim como ortogonal a todos os elementos de K (por pertencer a M) e consequentemente é ortogonal a todos os elementos de V. Esse elemento só pode ser 0 devido ao axioma (5). Isso implica que M e K são mutualmente exclusivos (exceto pelo 0) e então

$$n = m + \dim K$$

Além disso, como 0 é o único elemento que é ortogonal a todos de K, então também podemos definir o produto interno dentro do subespaço K idêntico ao de V.

Agora seja $u \in K$ tal que $\langle u, u \rangle \neq 0$. A existência de u é garantida pelo fato de que se $\langle u, u \rangle = 0$ para todo $u \in K$, então

$$\langle u+v, u+v \rangle = \langle u, u \rangle + 2\langle u, v \rangle + \langle v, v \rangle = 2\langle u, v \rangle = 0$$

para todo $u,v\in K$. Como u e v também são ortogonais aos elementos de M, então são ortogonais a todos de V e consequentemente u=v=0, o que viola o axioma (5) da não-degenerescência.

Fazendo
$$x_{m+1} = \frac{u}{\sqrt{\langle u, u \rangle}}$$
, obteremos
$$\langle x_i, x_{m+1} \rangle = \pm \delta_{i, m+1} \qquad \forall i \in \{1, 2, \dots, m, m+1\}$$

uma vez que u é ortogonal a todos de ξ por pertencer a K e está normalizado. Então conseguimos construir um novo conjunto $\xi_0 = \{x_1, \dots, x_m, x_{m+1}\}$ tal que

$$\langle x_i, x_i \rangle = \pm \delta_{ij}$$

que tem mais elementos do que ξ , que supomos ser o máximo. A única saída para esse absurdo é que m=n e então ξ é uma base ortonormal de V.

Teorema 2.5 (Produto interno como funcional). Seja α um funcional linear em V. Então existe um único $u \in V$ tal que

$$\alpha(v) = \langle u, v \rangle \quad \forall v \in V$$

Demonstração. Seja $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ uma base ortonormal de V. Podemos escrever v em termos da base ξ :

$$v = \sum_{i}^{n} v^{i} x_{i}$$

e então

$$\alpha(v) = \alpha\left(\sum_{i}^{n} v^{i} x_{i}\right) = \sum_{i}^{n} v^{i} \alpha(x_{i})$$

Agora seja u um elemento de V cuja representação na base ξ seja $u_i = \pm \alpha(x_i)$, ou seja,

$$u = \sum_{i=1}^{n} \pm \alpha(x_i) x_i \tag{20}$$

Segue disso que

$$\langle u, v \rangle = \left\langle \sum_{i}^{n} \pm \alpha(x_{i}) x_{i} , \sum_{j}^{n} v^{j} x_{j} \right\rangle = \sum_{i}^{n} \sum_{j}^{n} \pm v^{j} \alpha(x_{i}) \left\langle x_{i}, x_{j} \right\rangle$$
$$\langle u, v \rangle = \sum_{i}^{n} \sum_{j}^{n} v^{j} \alpha(x_{i}) \delta_{ij} = \sum_{i}^{n} v^{i} \alpha(x_{i}) = \alpha(v)$$

Como só há uma representação de u em uma dada base (ou equivalentemente só há um elemento u no qual as suas coordenadas na base ξ são $u_i = \pm \alpha(x_i)$), segue que u é único.

Teorema 2.6 (Caso particular da Lei da inércia de Sylvester). Dada uma base ortonormal qualquer $\xi = \{x_1, \ldots, x_n\}$ de um espaço vetorial V munido de um produto interno específico, temos que se

$$\sum_{i} \langle x_i, x_i \rangle = r - s$$

onde r é a quantidade de elementos x_j de ξ tais que $\langle x_j, x_j \rangle = 1$ e s a quantidade de elementos x_k de ξ tais que $\langle x_k, x_k \rangle = -1$, então para qualquer outra base ortonormal $\beta = \{y_1, \ldots, y_n\}$ é válido

$$\sum_{i} \langle y_i, y_i \rangle = r - s$$

Denominamos o valor t = r - s de assinatura do produto interno.

Demonstração. Seja p o número de elementos y_i de β tais que $\langle y_i, y_i \rangle = 1$ e q o número de elementos y_j de β tais que $\langle y_j, y_j \rangle = -1$. Como há n elementos da nas bases ξ e β , temos que

$$r + s = p + q = n \tag{21}$$

Suponha que $r \neq p$ e que, sem perda de generalidade, r < p. Suponha também que a ordem das bases ξ e β são tais que os positivos definidos apareçam primeiro, ou seja, $\forall i \in \{1, \ldots, r\}, \ \langle x_i, x_i \rangle = 1$ e também $\forall i \in \{1, \ldots, p\}, \ \langle y_i, y_i \rangle = 1$.

Seja $f: V \mapsto \mathbb{K}^{n+r-p}$ uma função dada por

$$f(z) = (\langle z, x_1 \rangle, \langle z, x_2 \rangle, \dots, \langle z, x_r \rangle, \langle z, y_{n+1} \rangle, \dots, \langle z, y_n \rangle) \quad \forall z \in V$$

Como r < p, temos n + r - p < n e consequentemente essa transformação (que é linear já que \mathbb{K}^{n+r-p} é um espaço vetorial e o produto interno é linear) passa de um espaço de dimensão n para outro de dimensão menor $n + r - p = \gamma$. A matriz F que representa essa transformação linear é de ordem $\gamma \times n$, com $\gamma < n$. Então a equação matricial Fz = 0 tem soluções além da trivial⁷. Agora seja $u \in V$ um elemento não-nulo que satisfaça Fu = 0, ou seja, $f(u) = (0,0,\ldots,0)$. Isso é equivalente a

$$\langle u, x_i \rangle = 0 \quad \forall i \leqslant r \quad \text{e} \quad \langle u, y_i \rangle = 0 \quad \forall i : \ p < i \leqslant n$$

Suponha que u possa ser escrito nas formas

$$u = \sum_{j=1}^{n} a^{j} x_{j} = \sum_{j=1}^{n} b^{j} y_{j}$$

Para todo $i \leq r$, temos

$$\langle u, x_i \rangle = \sum_{j=1}^n a^j \langle x_j, x_i \rangle = \sum_{j=1}^n a^j \delta_{ij} \langle x_i, x_i \rangle = a^i = 0$$

 $^{^7{\}rm O}$ posto da matriz F obrigatoriamente será menor do que o número de colunas, no que implica na nulidade de f maior que zero.

assim como $b^i = 0 \ \forall i: \ p < i \le n$. Podemos calcular $\langle u, u \rangle$ de duas formas, uma usando a base ξ e a outra usando a base β :

$$\langle u, u \rangle = \sum_{j=1}^{n} \sum_{k=1}^{n} a^{j} a^{k} \langle x_{j}, x_{k} \rangle = \sum_{j=1}^{n} \sum_{k=1}^{n} a^{j} a^{k} \delta_{jk} \langle x_{j}, x_{j} \rangle = \sum_{j=1}^{n} (a^{j})^{2} \langle x_{j}, x_{j} \rangle$$
$$= \sum_{j=r+1}^{n} (a^{j})^{2} \langle x_{j}, x_{j} \rangle < 0$$

Por outro lado, temos

$$\langle u, u \rangle = \sum_{j=1}^{n} (b^j)^2 \langle y_j, y_j \rangle = \sum_{j=1}^{p} (b^j)^2 \langle y_j, y_j \rangle > 0$$

Logo temos $\langle u,u\rangle<0$ e $\langle u,u\rangle>0$, que é um absurdo. Portanto p=r e consequentemente da equação (21) temos q=s e

$$\sum_{i} \langle y_i, y_i \rangle = p - q = r - s$$

2.3.2 Produto entre p-vetores

Agora sejam $u,v\in \bigwedge^p V$ p-vetores. Iremos definir o produto interno no espaço $\bigwedge^p V$ como sendo uma operação dada por

$$\langle , \rangle : \bigwedge^{p} V \times \bigwedge^{p} V \longmapsto \mathbb{K}$$

$$\langle u, v \rangle = \det[\langle u_{i}, v_{j} \rangle] \tag{22}$$

onde

$$u = u_1 \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p$$
 e $v = v_1 \wedge v_2 \wedge \ldots \wedge v_p$

com $u_i, v_j \in V$.

Suponha que $v, w, z \in \bigwedge^p V$, $u_i \in V$, $a, b \in \mathbb{K}$ e que

$$v = v_1 \wedge v_2 \wedge \ldots \wedge v_p$$

$$f = (aw + bz) \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p$$

$$g = w \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p$$

$$h = z \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p$$

de forma que

$$f = (aw) \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p + (bz) \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p$$

= $a(w \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p) + b(z \wedge u_2 \wedge \ldots \wedge u_p)$
= $aq + bh$

Segue então que

$$\langle v, f \rangle = \det \begin{bmatrix} \langle v_1, (aw + bz) \rangle & \langle v_1, u_2 \rangle & \dots & \langle v_1, u_p \rangle \\ \langle v_2, (aw + bz) \rangle & \langle v_2, u_2 \rangle & \dots & \langle v_2, u_p \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \langle v_p, (aw + bz) \rangle & \langle v_p, u_2 \rangle & \dots & \langle v_p, u_p \rangle \end{bmatrix}$$

$$\langle v, f \rangle = \det \begin{bmatrix} a \langle v_1, w \rangle + b \langle v_1, z \rangle & \langle v_1, u_2 \rangle & \dots & \langle v_1, u_p \rangle \\ a \langle v_2, w \rangle + b \langle v_2, z \rangle & \langle v_2, u_2 \rangle & \dots & \langle v_2, u_p \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ a \langle v_p, w \rangle + b \langle v_p, z \rangle & \langle v_p, u_2 \rangle & \dots & \langle v_p, u_p \rangle \end{bmatrix}$$

$$\langle v, f \rangle = \det \begin{bmatrix} a \langle v_1, w \rangle & \langle v_1, u_2 \rangle & \dots & \langle v_1, u_p \rangle \\ a \langle v_2, w \rangle & \langle v_2, u_2 \rangle & \dots & \langle v_2, u_p \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ a \langle v_p, w \rangle & \langle v_p, u_2 \rangle & \dots & \langle v_p, u_p \rangle \end{bmatrix} +$$

$$\det \begin{bmatrix} b \langle v_1, z \rangle & \langle v_1, u_2 \rangle & \dots & \langle v_1, u_p \rangle \\ b \langle v_2, z \rangle & \langle v_2, u_2 \rangle & \dots & \langle v_2, u_p \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ b \langle v_p, z \rangle & \langle v_p, u_2 \rangle & \dots & \langle v_p, u_p \rangle \end{bmatrix}$$

$$\langle v, f \rangle = a \cdot \det \left[\begin{array}{cccc} \langle v_1, w \rangle & \langle v_1, u_2 \rangle & \dots & \langle v_1, u_p \rangle \\ \langle v_2, w \rangle & \langle v_2, u_2 \rangle & \dots & \langle v_2, u_p \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \langle v_p, w \rangle & \langle v_p, u_2 \rangle & \dots & \langle v_p, u_p \rangle \end{array} \right] + \\ b \cdot \det \left[\begin{array}{cccc} \langle v_1, z \rangle & \langle v_1, u_2 \rangle & \dots & \langle v_1, u_p \rangle \\ \langle v_2, z \rangle & \langle v_2, u_2 \rangle & \dots & \langle v_2, u_p \rangle \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \langle v_p, z \rangle & \langle v_p, u_2 \rangle & \dots & \langle v_p, u_p \rangle \end{array} \right]$$

$$\langle v, f \rangle = a \langle v, g \rangle + b \langle v, h \rangle$$

Mas como f = ag + bh, temos que

$$\langle v, ag + bh \rangle = a \langle v, g \rangle + b \langle v, h \rangle$$

O mesmo é válido se substituirmos u_i por (aw + bz), w e z em f, g e h respectivamente ou então introduzir uma soma de três ou mais elementos de V em u_i . Portanto esse produto satisfaz o axioma (3) da linearidade.

Além disso, o produto continua simétrico:

$$\langle v, u \rangle = \det[\langle v_i, u_i \rangle] = \det[\langle u_i, v_i \rangle] = \det[\langle u_i, v_i \rangle] = \langle u, v \rangle$$

uma vez que o determinante é invariante sob a transposta.

Para verificar a não-degenerescência desse produto, suponha que $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ seja uma base ortonormal de V e o conjunto H seja uma das combinações de p índices h_i , com $h_i < h_{i+1}$. Segue que todos os elementos x_H para todos os H formam uma base de $\bigwedge^p V$. Sendo K uma outra combinação de p índices k_j , temos

$$\langle x_H, x_K \rangle = \det[\langle x_{h_i}, x_{k_i} \rangle]$$

com $x_H=x_{h_1}\wedge\ldots\wedge x_{h_p}$ e $x_K=x_{k_1}\wedge\ldots\wedge x_{k_p}.$ Se H e K forem a mesma combinação de índices, teremos

$$\langle x_{h_i}, x_{k_i} \rangle = \langle x_{h_i}, x_{h_i} \rangle = \pm \delta_{ij}$$

o que significa que a matriz de Gram será diagonal com elementos ± 1 e portanto o determinante será ± 1 . Isso significa que $\langle x_H, x_K \rangle = \pm 1$.

E se não forem a mesma combinação, existirá pelo menos um índice q que pertencerá apenas a H ou a K. Logo, supondo $q \in H$, temos $\langle x_q, x_{k_j} \rangle = 0$ para todos os índices k_j e consequentemente haverá uma linha nula na matriz de Gram⁸. Segue disso que $\langle x_H, x_K \rangle = 0$.

Para quaisquer combinações H e K, temos o resultado mais geral

$$\langle x_H, x_K \rangle = \pm \delta_{H,K} \tag{23}$$

Isso significa que os p-vetores x_H formam uma base Γ ortonormal de $\bigwedge^p V$, característica herdada da ortonormalidade dos elementos x_i .

Finalmente, uma vez que garantimos a existência de uma base ortonormal de $\bigwedge^p V$, temos que se existir algum p-vetor u tal que seja ortogonal a todos os elementos de $\bigwedge^p V$ e ele puder ser escrito na forma

$$u = \sum_{H} u^{H} x_{H}$$

então para todo elemento x_K da base Γ temos

$$\langle u, x_K \rangle = \left\langle \sum_H u^H x_H , x_K \right\rangle = \sum_H u^H \langle x_H, x_K \rangle = \sum_H u^H (\pm \delta_{H,K}) = \pm u^K = 0$$

o que implica u=0 e isso prova a não-degenerescência do produto interno entre p-vetores definida em (22).

Se $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ for uma base ortonormal de V, então o elemento $x = x_1 \wedge \dots \wedge x_n$ forma uma base do espaço $\bigwedge^n V$. Portanto

$$\langle x, x \rangle = \langle x_1, x_1 \rangle \cdot \langle x_2, x_2 \rangle \cdot \ldots \cdot \langle x_n, x_n \rangle = 1^r (-1)^s = (-1)^s$$

Mas temos que

$$s = \frac{1}{2}(2s) = \frac{1}{2}(2(n-r)) = \frac{1}{2}(2n-2r) = \frac{1}{2}(n+n-2r) = \frac{1}{2}(n+(r+s)-2r)$$
$$s = \frac{1}{2}(n+r+s-2r) = \frac{1}{2}(n-(r-s)) = \frac{1}{2}(n-t)$$

 $^{^8\}mathrm{Também}$ haverá pelo menos uma coluna nula, já que haverá um outro índice l que está em K mas não em H.

onde t = r - s é a assinatura do produto interno. Logo

$$\langle x, x \rangle = (-1)^{(n-t)/2} \tag{24}$$

2.4 Operador estrela

Seja $u \in \bigwedge^p V$ e $v \in \bigwedge^{n-p} V$. A transformação

$$v \mapsto u \wedge v$$

é linear e transforma um elemento do espaço $\bigwedge^{n-p} V$ para um elemento do $\bigwedge^n V$. Então se $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ é uma base ortonormal de $V, u \wedge v$ pode ser descrito como um escalar vezes um n-vetor $x = x_1 \wedge \dots \wedge x_n$ normalizado, já que x sozinho já forma uma base do espaço $\bigwedge^n V$. Ou seja,

$$u \wedge v = f_u(v)x$$

onde $f_u: \bigwedge^{n-p}V \longmapsto \mathbb{K}$ é um funcional baseado no elemento u. Se $a,b\in \mathbb{K}$ e $w\in \bigwedge^{n-p}V$, então

$$f_u(av + bw)x = u \wedge (av + bw)$$

$$f_u(av + bw)x = a(u \wedge v) + b(u \wedge w) = [af_u(v) + bf_u(w)]x$$

o que implica que o funcional f_u é linear. Portanto o teorema (2.5) (aplicado ao espaço vetorial $\bigwedge^{n-p} V$) garante que existe um único n-p vetor *u tal que

$$f_u(v) = \langle *u, v \rangle$$

e consequentemente

$$u \wedge v = \langle *u, v \rangle x \tag{25}$$

Como há apenas um elemento $*u \in \bigwedge^{n-p} V$ para cada $u \in \bigwedge^p V$, podemos definir uma função, denominada de operador estrela (*), dada por

$$*: \bigwedge^{p} V \longmapsto \bigwedge^{n-p} V$$

$$*(u) = (*u) \implies u \wedge v = \langle *u, v \rangle x \quad \forall v \in \bigwedge^{n-p} V$$

Naturalmente essa definição depende da base escolhida. Se y=-x, então y também está normalizado e também forma uma base de $\bigwedge^n V$. Consequentemente

$$u \wedge v = -\langle *u, v \rangle y = \langle -(*u), v \rangle y$$

no que acarreta na mudança de sinal do operador estrela. Escolheremos uma base $x = x_1 \wedge \ldots \wedge x_n$ específica que adotaremos como orientação positiva. Uma outra base $y = y_1 \wedge \ldots \wedge y_n$ de $\bigwedge^n V$ terá orientação positiva se o determinante da matriz A que transforma a base x em y for positiva, ou seja,

$$y_1 \wedge \ldots \wedge y_n = Ax_1 \wedge Ax_2 \wedge \ldots \wedge Ax_n = |A| (x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_n)$$

com |A| > 0.

Podemos verificar que o operador estrela é linear, pois dado $u,w\in \bigwedge^p V$, $a,b\in \mathbb{K}$ e $v\in \bigwedge^{n-p} V$, temos

$$(au + bw) \wedge v = \langle *(au + bw), v \rangle x$$

mas também

$$(au + bw) \wedge v = (u \wedge av) + (w \wedge bv) = \langle *u, av \rangle x + \langle *w, bv \rangle x$$
$$= \langle a(*u), v \rangle x + \langle b(*w), v \rangle x = \langle a(*u) + b(*w), v \rangle x$$

e portanto

$$\langle *(au + bw), v \rangle x = \langle a(*u) + b(*w), v \rangle x$$
$$(\langle *(au + bw), v \rangle - \langle a(*u) + b(*w), v \rangle) x = 0$$

Como x é uma base, temos $x \neq 0$ e

$$\langle *(au + bw), v \rangle = \langle a(*u) + b(*w), v \rangle$$
$$\langle *(au + bw) - (a(*u) + b(*w)), v \rangle = 0$$

Como isso é válido para todo $v \in \bigwedge^{n-p} V$, usamos o axioma (5) de não degenerescência para concluir que

$$*(au + bw) = a(*u) + b(*w)$$
(26)

2.4.1 Calculando o operador estrela

Agora suponha $u=x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p$, onde $\xi=\{x_1,\ldots,x_n\}$ é uma base ortonormal V com orientação positiva. Seja $v=x_K$, onde K é uma combinação dos n-p índices de 1 a n. Então

$$u \wedge v = u \wedge x_K = \langle *u, x_K \rangle x \tag{27}$$

mas também

$$u \wedge v = x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p \wedge x_{k_1} \wedge x_{k_2} \wedge \ldots \wedge x_{k_{n-p}}$$

que pertence ao espaço $\bigwedge^n V$. Isso significa que se houver algum índice k_i pertencendo ao conjunto $\{1,2,\ldots,p\}$, então haverá índice repetido e $u \wedge v = 0$. O elemento $u \wedge v$ só pode ser diferente do nulo se K for exatamente a combinação $\{p+1,p+2,\ldots,n\}$. Por outro lado, isso também significa (pelo lado direito da equação (27)) que *u é ortogonal a todo x_K exceto se $K = \{p+1,p+2,\ldots,n\}$. Isso significa que

$$*u = c \cdot x_K = c \cdot (x_{p+1} \wedge x_{p+2} \wedge \ldots \wedge x_n)$$

onde $c \in \mathbb{K}$ é algum escalar. Para determinar c, basta lembrar que $x=x_1 \land x_2 \land \ldots \land x_n$. Então

$$u \wedge v = x = \langle *u, x_K \rangle x = c \langle x_K, x_K \rangle x = (\pm c)x$$

Segue disso que c=1 se $\langle x_K, x_K \rangle = 1$ e c=-1 se $\langle x_K, x_K \rangle = -1$. Ou seja,

$$c = \langle x_K, x_K \rangle$$

e então

$$*u = \langle x_K, x_K \rangle x_K$$

Esse é um caso particular onde $u=x_{h_1}\wedge\ldots x_{h_p}$ com $h_i=i$. Se H é uma combinação qualquer de p índices, então K será o conjunto complementar de H em relação ao conjunto de índices $I=\{1,2,\ldots,n\}$, de forma que $H\cup K=I$ e $H\cap K=\varnothing$ para que $u\wedge v\neq 0$. Logo

$$*(x_H) = \langle x_K, x_K \rangle x_K \tag{28}$$

Sabendo como que o operador estrela age em um elemento da base de $\bigwedge^p V$, então também sabemos operar em qualquer p-vetor devido à linearidade (26).

Além disso, devido à relação de comutação do produto exterior entre um p-vetor e um q-vetor, temos

$$x_K \wedge x_H = (-1)^p (-1)^{n-p} (x_H \wedge x_K) = (-1)^{p(n-p)} (x_H \wedge x_K)$$

e consequentemente

$$x_K \wedge x_H = (-1)^{p(n-p)} x = \langle *(x_K), x_H \rangle x$$

Novamente é necessário que * $(x_K)=d\cdot x_H$ para algum $d\in\mathbb{K}$ para que $x_K\wedge x_H\neq 0$ e consequentemente

$$(-1)^{p(n-p)}x = d\langle x_H, x_H \rangle x$$

Segue disso que

$$(-1)^{p(n-p)} = d\langle x_H, x_H \rangle$$

Multiplicando ambos os membros por $\langle x_H, x_H \rangle$ e sabendo que $(\langle x_H, x_H \rangle)^2 = 1$, obtemos

$$d = (-1)^{p(n-p)} \langle x_H, x_H \rangle$$

no que implica

$$*(x_K) = (-1)^{p(n-p)} \langle x_H, x_H \rangle x_H \tag{29}$$

Note que há uma diferença entre aplicar o operador estrela a um p-vetor (equação 28) ou a um n-p vetor (equação 29).

Agora note também que aplicando o operador estrela à equação (28) obteremos

$$*(*x_H) = \langle x_K, x_K \rangle (*x_K) = (-1)^{p(n-p)} \langle x_K, x_K \rangle \langle x_H, x_H \rangle x_H$$

Como os vetores x_{h_i} são ortogonais, assim como x_{k_i} , segue que as matrizes de Gram $[\langle x_{h_i}, x_{h_j} \rangle]$ e $[\langle x_{k_i}, x_{k_j} \rangle]$ são diagonais. Além disso, H e K são conjuntos complementares entre si e consequentemente a multiplicação de $\langle x_K, x_K \rangle$ com

 $\langle x_H, x_H \rangle$ é totalmente equivalente ao determinante da matriz de Gram do nvetor $x = x_1 \wedge \ldots \wedge x_n$. Isso significa que

$$\langle x_K, x_K \rangle \langle x_H, x_H \rangle = \langle x, x \rangle \tag{30}$$

Mas da equação (24) temos $\langle x,x\rangle=(-1)^{(n-t)/2},$ onde t é a assinatura do produto interno e portanto

$$*(*x_H) = (-1)^{p(n-p)}(-1)^{(n-t)/2}x_H = (-1)^{p(n-p)+(n-t)/2}x_H$$

Devido à linearidade do operador estrela, segue que para qualquer p-vetor u é válido

$$*(*u) = (-1)^{p(n-p)+(n-t)/2}u$$

Por último, seja $u \in \bigwedge^p V$. Então

$$u \wedge (*x_H) = \langle *u, *x_H \rangle x$$

O único elemento da base de p-vetores que gera u que não anula essa equação é x_H e portanto

$$x_H \wedge (*x_H) = x_H \wedge (\langle x_K, x_K \rangle x_K) = \langle x_K, x_K \rangle (x_H \wedge x_K) = \langle x_K, x_K \rangle x_K$$

Mas multiplicando (30) por $\langle x_H, x_H \rangle$ em ambos os lados, obtemos

$$\langle x_K, x_K \rangle = \langle x_H, x_H \rangle \langle x, x \rangle = \langle x_H, x_H \rangle (-1)^{(n-t)/2}$$

e então

$$x_H \wedge (*x_H) = (-1)^{(n-t)/2} \langle x_H, x_H \rangle x$$

Agora se u, v forem dois p-vetores quaisquer de forma que

$$u = \sum_{H} a^H x_H$$
 e $v = \sum_{H'} b^{H'} x_{H'}$

então

$$u \wedge (*v) = \sum_{H,H'} a^H b^{H'} (x_H \wedge *(x_{H'})) = \sum_{H,H'} a^H b^{H'} (x_H \wedge *(x_H)) \delta_{HH'}$$

$$u \wedge (*v) = \sum_{H} a^H b^H (-1)^{(n-t)/2} \langle x_H, x_H \rangle x$$

$$u \wedge (*v) = (-1)^{(n-t)/2} \left[\sum_{H} a^H b^H \langle x_H, x_H \rangle \right] x$$

Por outro lado, temos

$$\begin{split} \langle u,v \rangle &= \sum_{H,H'} a^H b^{H'} \langle x_H, x_{H'} \rangle = \sum_{H,H'} a^H b^{H'} \langle x_H, x_H \rangle \, \delta_{HH'} \\ \langle u,v \rangle &= \sum_{H} a^H b^H \, \langle x_H, x_H \rangle \end{split}$$

e portanto

$$u \wedge (*v) = (-1)^{(n-t)/2} \langle u, v \rangle x$$

Note que trocar u com v e vice-versa não altera o resultado, já que o produto interno é simétrico. Consequentemente

$$u \wedge (*v) = v \wedge (*u) \tag{31}$$

Exemplo 2.1 (Produto vetorial). Seja \mathbb{R}^3 o espaço euclidiano real com a base canônica ortonormal $\xi = \{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$ que convencionamos como orientação positiva e com produto interno definido por

$$\langle \vec{x}, \vec{y} \rangle = x^1 y^1 + x^2 y^2 + x^3 y^3$$

onde

$$\vec{x} = \sum_{i=1}^{3} x^{i} \hat{\mathbf{e}}_{i}$$
 $e \quad \vec{y} = \sum_{i=1}^{3} y^{i} \hat{\mathbf{e}}_{i}$

Definimos o produto vetorial $\vec{x} \times \vec{y}$ pela expressão

$$\vec{x} \times \vec{y} = *(\vec{x} \wedge \vec{y})$$

Segue disso que

$$\vec{x} \times \vec{y} = * \left(\sum_{ij} x^i y^j (\hat{\mathbf{e_i}} \wedge \hat{\mathbf{e_j}}) \right)$$

$$\vec{x} \times \vec{y} = *((x^1y^2 - x^2y^1)\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}}) + *((x^1y^3 - x^3y^1)\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) + *((x^2y^3 - x^3y^2)\hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}})$$

$$\vec{x} \times \vec{y} = (x^1 y^2 - x^2 y^1) * (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}}) + (x^1 y^3 - x^3 y^1) * (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) + (x^2 y^3 - x^3 y^2) * (\hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}})$$

 $Mas\ tamb\'em$

$$\begin{split} *(\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}}) &= \left\langle \hat{\mathbf{e_3}}, \hat{\mathbf{e_3}} \right\rangle \hat{\mathbf{e_3}} = \hat{\mathbf{e_3}} \\ *(\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) &= -\left\langle \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_2}} \right\rangle \hat{\mathbf{e_2}} = -\hat{\mathbf{e_2}} \\ *(\hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) &= \left\langle \hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_1}} \right\rangle \hat{\mathbf{e_1}} = \hat{\mathbf{e_1}} \end{split}$$

Note o sinal trocado em * $(\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}})$ devido à orientação da base, pois sabendo que * $(\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) = \gamma \hat{\mathbf{e_2}}$ com $\gamma = \pm 1$, então da equação (25) temos

$$\begin{split} \left(\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}\right) \wedge \hat{\mathbf{e_2}} &= \left\langle * (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}), \hat{\mathbf{e_2}} \right\rangle (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) \\ \left(\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}}\right) &= \left\langle \gamma \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_2}} \right\rangle (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) \\ - (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) &= \gamma \left\langle \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_2}} \right\rangle (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) \\ - \gamma (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) &= (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) \end{split}$$

Seque disso que γ precisa ser -1. E então

$$\vec{x} \times \vec{y} = (x^1y^2 - x^2y^1)\hat{\mathbf{e_3}} + (x^3y^1 - x^1y^3)\hat{\mathbf{e_2}} + (x^2y^3 - x^3y^2)\hat{\mathbf{e_1}}$$

Exemplo 2.2 (Produto escalar). Dado $\vec{x} = x_1 \hat{\mathbf{i}} + x_2 \hat{\mathbf{j}} + x_3 \hat{\mathbf{k}}$ um elemento do \mathbb{R}^3 e ω_y o 2-vetor dado por

$$\omega_y = y_1(\hat{\mathbf{j}} \wedge \hat{\mathbf{k}}) + y_2(\hat{\mathbf{k}} \wedge \hat{\mathbf{i}}) + y_3(\hat{\mathbf{i}} \wedge \hat{\mathbf{j}})$$

 $com \ \vec{y} = y_1 \hat{\mathbf{i}} + y_2 \hat{\mathbf{j}} + y_3 \hat{\mathbf{k}} \in \mathbb{R}^3, \ ent\tilde{a}o$

$$\vec{x} \wedge \omega_y = (x_1y_1 + x_2y_2 + x_3y_3)(\hat{\mathbf{i}} \wedge \hat{\mathbf{j}} \wedge \hat{\mathbf{k}})$$

Logo

$$*(\vec{x} \wedge \omega_y) = x_1 y_1 + x_2 y_2 + x_3 y_3 = \vec{x} \cdot \vec{y}$$

Por outro lado, temos que $*(\vec{y}) = \omega_y$, já que

$$*(\mathbf{\hat{i}}) = \mathbf{\hat{j}} \wedge \mathbf{\hat{k}}$$

$$*(\boldsymbol{\hat{j}}) = \boldsymbol{\hat{k}} \wedge \boldsymbol{\hat{i}}$$

$$*(\mathbf{\hat{k}}) = \mathbf{\hat{i}} \wedge \mathbf{\hat{j}}$$

 $Ent\~ao$

$$\vec{x} \cdot \vec{y} = *(\vec{x} \wedge *(\vec{y}))$$

Note que de (31) temos

$$*(\vec{x} \wedge *(\vec{y})) = *(\vec{y} \wedge *(\vec{x})) = \vec{y} \cdot \vec{x}$$

o que implica na conhecida propriedade simétrica $\vec{x} \cdot \vec{y} = \vec{y} \cdot \vec{x}$.

Exemplo 2.3 (Produto escalar triplo). Seja \mathbb{R}^3 o mesmo espaço euclidiano real do exemplo (2.1). Se $\vec{z} = \sum z^i \hat{\mathbf{e_i}}$, então

$$\vec{x} \wedge \vec{y} \wedge \vec{z} = \sum_{ijk} x^i y^j z^k (\hat{\mathbf{e_i}} \wedge \hat{\mathbf{e_j}} \wedge \hat{\mathbf{e_k}}) = \sum_{ijk} \epsilon_{ijk} x^i y^j z^k (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}})$$

Logo

$$*(\vec{x} \wedge \vec{y} \wedge \vec{z}) = \sum_{ijk} \epsilon_{ijk} x^i y^j z^k * (\hat{\mathbf{e_1}} \wedge \hat{\mathbf{e_2}} \wedge \hat{\mathbf{e_3}}) = \sum_{ijk} \epsilon_{ijk} x^i y^j z^k$$

que é exatamente o produto escalar triplo, definido pela equação (3). Logo

$$\vec{x} \cdot (\vec{y} \times \vec{z}) = *(\vec{x} \wedge \vec{y} \wedge \vec{z})$$

2.5 Transformações lineares

Vimos na seção (2.1) o caso particular das transformações lineares que levam um conjunto a ele próprio. Agora consideremos A uma transformação linear que leva um espaço vetorial M de dimensão m para um outro espaço vetorial N

de dimensão n. Dessa forma, dado $x = x_1 \wedge x_2 \wedge \ldots \wedge x_p$, com $x_i \in M$, podemos construir uma nova transformação linear $\bigwedge^p A$ dada por

$$\left(\bigwedge^{p} A\right)(x) : \bigwedge^{p} M \mapsto \bigwedge^{p} N$$

$$\left(\bigwedge^{p} A\right)(x) = Ax_{1} \wedge Ax_{2} \wedge \dots \wedge Ax_{p}$$

Denotamos $\bigwedge^p A$ de p-ésima potência exterior de A. A linearidade de A e a multilinearidade do produto exterior garantem que $\bigwedge^p A$ também é linear e portanto é uma transformação linear.

Considerando agora B uma transformação linear que leva o espaço vetorial V para M, temos que AB leva V para N. E então, dado $v=v_1 \wedge v_2 \wedge \ldots \wedge v_p$, com $v_i \in V$, a p-ésima potência exterior de AB fica

$$\left(\bigwedge^{p} AB\right)(v) = ABv_{1} \wedge ABv_{2} \wedge \dots \wedge ABv_{p}$$

$$\left(\bigwedge^{p} AB\right)(v) = \left(\bigwedge^{p} A\right)(Bv_{1} \wedge Bv_{2} \wedge \dots \wedge Bv_{p})$$

$$\left(\bigwedge^{p} AB\right)(v) = \left(\bigwedge^{p} A\right)\left(\bigwedge^{p} B\right)(v_{1} \wedge v_{2} \wedge \dots \wedge v_{p})$$

$$\left(\bigwedge^{p} AB\right)(v) = \left(\bigwedge^{p} A\right)\left(\bigwedge^{p} B\right)(v)$$

Como isso é válido para todo $v \in \bigwedge^p V$, segue que as duas transformações a seguir são equivalentes:

$$\left(\bigwedge^{p} AB\right) = \left(\bigwedge^{p} A\right) \left(\bigwedge^{p} B\right)$$

Dados $u=u_1\wedge u_2\wedge\ldots\wedge u_p$ e $w=w_1\wedge w_2\wedge\ldots\wedge w_q$, com $u\in\bigwedge^p M$ e $w\in\bigwedge^q M$, temos que $u\wedge w\in\bigwedge^{p+q} M$ e portanto podemos definir uma transformação linear $\bigwedge^{p+q} A$ usando $A:M\mapsto N$ pela expressão

$$\left(\bigwedge^{p+q} A\right)(u \wedge w) = Au_1 \wedge Au_2 \wedge \ldots \wedge Au_p \wedge Aw_1 \wedge Aw_2 \wedge \ldots \wedge Aw_q$$

Como o produto exterior é associativo, podemos reescrever a expressão acima como

$$\left(\bigwedge^{p+q} A\right) (u \wedge w) = (Au_1 \wedge Au_2 \wedge \ldots \wedge Au_p) \wedge (Aw_1 \wedge Aw_2 \wedge \ldots \wedge Aw_q)$$

e portanto

$$\left(\bigwedge^{p+q} A\right) (u \wedge w) = \left[\left(\bigwedge^{p} A\right) (u)\right] \wedge \left[\left(\bigwedge^{q} A\right) (w)\right] \tag{32}$$

3 Derivada exterior

3.1 Espaço dual

Definição 3.1 (Espaço dual). Seja V um espaço vetorial de dimensão n sobre um corpo \mathbb{K} . Definimos o espaço dual V^* como sendo o conjunto de todos os funcionais lineares $V \mapsto \mathbb{K}$. Se $\alpha, \beta \in V^*$, $u \in V$, $c \in \mathbb{K}$, a soma e multiplicação por escalar ficam definidos respectivamente por

$$(\alpha + \beta)(u) = \alpha(u) + \beta(u)$$
$$(c\alpha)(u) = c(\alpha(u))$$

Pelo fato dos funcionais serem lineares e da definição de soma e multiplicação por escalar, V^* forma um espaço vetorial.

Sejam $\alpha^i \in V^*$ e $a_i \in \mathbb{K}$. Suponha que

$$\sum_{i=1}^{q} a_i \alpha^i = 0 \tag{33}$$

onde 0 é o elemento nulo de V^* , ou seja, é o funcional que leva qualquer elemento de V para o elemento nulo de \mathbb{K} . O teorema (2.5) garante que cada funcional pode ser escrito em termos de produtos internos (desde que V esteja munido de um). Suponha que

$$\alpha^i = \langle u_i, \rangle \quad u_i \in V$$

Cada elemento u_i pode ser descrito em função de uma base $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ de V

$$u_i = \sum_{j=1}^n b_i^j x_j$$

de forma que

$$\alpha^i = \sum_{j=1}^n b_i^j \langle x_j, \rangle$$

Logo

$$0 = \sum_{i=1}^{q} \sum_{j=1}^{n} a_i b_i^j \langle x_j, \rangle = \left\langle \sum_{j=1}^{n} \left(\sum_{i=1}^{q} a_i b_i^j \right) x_j, \rangle \right\rangle$$

Isso significa que esse produto interno com qualquer elemento de V sempre será zero. Pelo axioma da não-degenerescência, temos

$$\sum_{j=1}^{n} \left(\sum_{i=1}^{q} a_i b_i^j \right) x_j = 0$$

Como ξ é uma base,

$$\sum_{i=1}^{q} a_i b_i^j = 0 \qquad \forall j$$

Essa é uma equação matricial do tipo

$$aB = 0$$

com b_i^j sendo o elemento da i-ésima linha e j-ésima coluna da matriz \boldsymbol{B} e

$$a = [a_1 \ldots a_q]$$

Essa equação matricial tem n equações e q incógnitas. Se q > n, obrigatoriamente teremos soluções não triviais $a \neq 0$. Se $q \leq n$, só teremos a solução trivial a = 0 se o determinante de B for diferente de zero (ou equivalentemente se os elementos u_i que definem os funcionais α^i forem linearmente independentes). Isso implica, da definição de independência linear, que a dimensão do espaço dual V' é igual à dimensão do espaço V, pois q = n é o maior valor para o qual a equação (33) possa ser satisfeita apenas com a solução trivial $a_i = 0$ e consequentemente $\{\alpha^1, \ldots, \alpha^q\}$ seja linearmente independente.

Nesse caso, satisfeita a equação (33) com q = n, o conjunto $\{\alpha^1, \dots, \alpha^n\}$ forma uma base do espaço dual V^* .

Definição 3.2 (Base dual). Sejam $\xi = \{x_1, \dots, x_n\}$ $e \Gamma = \{\alpha^1, \dots, \alpha^n\}$ bases $de\ V\ e\ V^*$ respectivamente. Denominamos Γ de base dual de ξ se

$$\alpha^i(x_j) = \delta^i_j \quad \forall i, j$$

Teorema 3.1. Toda base de um espaço vetorial V munido de produto interno possui uma base dual em V^* e é única.

Demonstração. Suponha $\xi=\{x_1,\ldots,x_n\}$ uma base ortonormal de V. Se definirmos os funcionais

$$\alpha^i = \langle x_i, \rangle$$

segue imediatamente que $\alpha^i(x_j) = \delta^i_j$ e portanto $\{\alpha^1, \dots, \alpha^n\}$ forma uma base dual de ξ . Se $\{\alpha^1_0, \dots, \alpha^n_0\}$ também for uma base dual de ξ , então

$$(\alpha^{i} - \alpha_{0}^{i})(x_{j}) = \alpha^{i}(x_{j}) - \alpha_{0}^{i}(x_{j}) = \delta_{j}^{i} - \delta_{j}^{i} = 0$$
(34)

para qualquer j. Segue disso que o funcional $(\alpha^i - \alpha_0^i)$ leva qualquer elemento de V a 0. Logo $(\alpha^i - \alpha_0^i)$ é o elemento nulo de V^* e

$$\alpha^i = \alpha_0^i$$

Como a equação (34) também é válida para qualquer i, segue que a base dual é única.

3.2 Espaço cotangente

Seja M um espaço topológico (como uma superfície ou um volume) de dimensão m. Definiremos um mapa de coordenadas $\varphi:U\mapsto\mathbb{R}^n$ com U sendo um subconjunto aberto de M e φ uma função bijetora, contínua e com inversa

 $\varphi^{-1}: \varphi(U) \subseteq \mathbb{R}^n \mapsto U$ contínua. Cada ponto p que pertence a U pode ser levado univocamente a um vetor do espaço \mathbb{R}^n pelo mapa φ e vice-versa.

Fixemos p um ponto em $U \subseteq M$. Sejam também $\gamma_1(t)$ e $\gamma_2(t)$ duas curvas em U definidas em um domínio [-1,1] tais que $\gamma_1(0) = \gamma_2(0) = p$. Definiremos γ_1 e γ_2 como sendo curvas equivalentes se $(\varphi \circ \gamma_1)'(0) = (\varphi \circ \gamma_2)'(0)$, ou seja,

$$\left(\frac{d}{dt}\varphi(\gamma_1(t))\right)\Big|_{t=0} = \left(\frac{d}{dt}\varphi(\gamma_2(t))\right)\Big|_{t=0} \in \mathbb{R}^n$$
(35)

Em outras palavras, γ_1 e γ_2 são equivalentes se o vetor tangente a M no ponto p pela curva γ_1 for igual ao de γ_2 no mesmo ponto p. Definiremos $[\gamma]$ como sendo o conjunto de todas as curvas equivalentes a γ , também chamado de classe. Segue disso que $[\gamma]$ está associado a um vetor $(\varphi \circ \gamma)'(t=0)$ que denominaremos de vetor tangente de M em p. Cada classe $[\gamma]$ fornece um vetor tangente distinto e a totalidade desses vetores formam um espaço vetorial T_pM que denominaremos de espaço tangente.

Exemplo 3.1. Seja M uma esfera de raio r centrado na origem e $U \subseteq M$ a superfície dessa esfera excluindo os polos norte e sul. Em coordenadas esféricas, o mapa $\varphi: U \mapsto \mathbb{R}^3$ é dado por

$$\vec{\varphi}(\theta, \phi) = r\cos(\phi)\sin(\theta)\hat{\mathbf{i}} + r\sin(\phi)\sin(\theta)\hat{\mathbf{j}} + r\cos(\theta)\hat{\mathbf{k}}$$

Agora considere o ponto p de U em $\left(\theta = \frac{\pi}{2}, \phi = 0\right)$ e duas curvas γ_1 e γ_2 que passem pelo ponto p em t = 0:

$$\gamma_1(t) = \left(\frac{\pi}{2} + t, 0\right)$$
$$\gamma_2(t) = \left(\frac{\pi}{2}, t\right)$$

Aplicando o mapa φ nessas curvas obteremos

$$\vec{\varphi}(\gamma_1(t)) = r\cos(0)\sin\left(\frac{\pi}{2} + t\right)\hat{\mathbf{i}} + r\sin(0)\sin\left(\frac{\pi}{2} + t\right)\hat{\mathbf{j}} + r\cos\left(\frac{\pi}{2} + t\right)\hat{\mathbf{k}}$$
$$= r\cos(t)\hat{\mathbf{i}} - r\sin(t)\hat{\mathbf{k}}$$

$$\vec{\varphi}(\gamma_2(t)) = r\cos(t)\sin\left(\frac{\pi}{2}\right)\hat{\mathbf{i}} + r\sin(t)\sin\left(\frac{\pi}{2}\right)\hat{\mathbf{j}} + r\cos\left(\frac{\pi}{2}\right)\hat{\mathbf{k}}$$
$$= r\cos(t)\hat{\mathbf{i}} + r\sin(t)\hat{\mathbf{j}}$$

e então

$$\frac{d}{dt}\vec{\varphi}(\gamma_1(t)) = -r\sin(t)\hat{\mathbf{i}} - r\cos(t)\hat{\mathbf{k}}$$

$$\frac{d}{dt}\vec{\varphi}(\gamma_2(t)) = -r\sin(t)\hat{\mathbf{i}} + r\cos(t)\hat{\mathbf{j}}$$

 $Em\ t=0$, obtemos dois vetores tangentes distintos de U em p:

$$(\varphi \circ \gamma_1)'(0) = -r\hat{\mathbf{k}}$$
$$(\varphi \circ \gamma_2)'(0) = r\hat{\mathbf{j}}$$

que é o esperado, já que o plano tangente da esfera no ponto p (em que $\hat{\mathbf{i}}$ é normal à superfície) é justamente o plano yz. Portanto uma base ortogonal de T_pM é $\{\hat{\mathbf{r}}_{\hat{\mathbf{j}}}, -r\hat{\mathbf{k}}\}$. Note também que

$$(\varphi \circ \gamma_1)'(0) = r\hat{\theta}\left(\frac{\pi}{2}, 0\right) \qquad e \qquad (\varphi \circ \gamma_2)'(0) = r\hat{\phi}\left(\frac{\pi}{2}, 0\right)$$

onde

$$\hat{\boldsymbol{\theta}}(\boldsymbol{\theta}, \phi) = (\cos(\theta)\cos(\phi))\hat{\mathbf{i}} + (\cos(\theta)\sin(\phi))\hat{\mathbf{j}} - \sin(\theta)\hat{\mathbf{k}}$$
$$\hat{\boldsymbol{\phi}}(\boldsymbol{\theta}, \phi) = -\sin(\phi)\hat{\mathbf{i}} + \cos(\phi)\hat{\mathbf{j}}$$

Isso não é uma coincidência, conforme veremos a seguir.

Como estamos lidando com curvas equivalentes, iremos escolher a mais simples de $[\gamma_i]$. Dado um sistema de coordenadas ortogonal, iremos fazer

$$\gamma_i(t) = (p_1 + t\delta_{i1}, p_2 + t\delta_{i2}, \dots, p_m + t\delta_{im})$$

no qual passa pelo ponto $p=(p_1,p_2,\ldots,p_m)$ quando t=0. Esse foi o caso que usamos no exemplo (3.1), onde γ_1 e γ_2 estão relacionados a uma mudança na coordenada ϕ e θ respectivamente. Denotando $u_j=p_j+t\delta_{ij}$ como sendo a coordenada generalizada u_j parametrizada pela curva γ_i e x_k a coordenada cartesiana no \mathbb{R}^n , temos que

$$(\varphi \circ \gamma_i)(t) = \sum_{k=1}^n x_k(u_j(t))\hat{\mathbf{e}_k}$$

Derivando em relação a t e usando a regra da cadeia, obteremos

$$(\varphi \circ \gamma_i)'(t) = \sum_{k=1}^n \sum_{j=1}^m \frac{\partial x_k}{\partial u_j} \frac{du_j}{dt} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{k=1}^n \sum_{j=1}^m \frac{\partial x_k}{\partial u_j} \delta_{ij} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \sum_{k=1}^m \frac{\partial x_k}{\partial u_i} \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{k}}$$

$$= \frac{\partial \vec{\varphi}}{\partial u_i}$$

Mas da definição de versores em coordenadas generalizadas temos

$$\hat{\mathbf{u}}_{\mathbf{i}} = \frac{1}{\lambda_i} \frac{\partial \vec{\varphi}}{\partial u_i}$$
 onde $\lambda_i = \left| \frac{\partial \vec{\varphi}}{\partial u_i} \right|$

Portanto, em t = 0 ficamos com

$$(\varphi \circ \gamma_i)'(0) = \frac{\partial}{\partial u_i} \bigg|_{p} \vec{\varphi} = \lambda_i(p) \hat{\mathbf{u}}_i(p)$$
(36)

ou seja, os versores $\hat{\mathbf{u_i}}$ no ponto p são os vetores tangentes $(\varphi \circ \gamma_i)'(0)$ normalizados. No caso do exemplo (3.1), fazendo $\hat{\mathbf{u_1}} = \hat{\theta}$ e $\hat{\mathbf{u_2}} = \hat{\phi}$, temos $\lambda_1 = \lambda_2 = r$.

Agora seja $f:M\mapsto\mathbb{R}$ uma função infinitamente diferenciável, ou seja, $f\in C^\infty(M)$ (pequenos deslocamentos em M causa pequenas variações na imagem em \mathbb{R}). A função f parametrizada pela curva γ_i é dada por

$$(f \circ \gamma_i)(t) = f(u_1(t), u_2(t), \dots, u_m(t))$$

Derivando em relação a t e usando a regra da cadeia,

$$(f \circ \gamma_i)'(t) = \sum_{j=1}^m \frac{\partial f}{\partial u_j} \frac{\partial u_j}{\partial t} = \sum_{j=1}^m \frac{\partial f}{\partial u_j} \delta_{ij} = \frac{\partial f}{\partial u_i}$$

Agora vamos definir uma função $\Phi_f: T_pM \mapsto \mathbb{R}$ dada por

$$\Phi_f([\gamma_i]) = (f \circ \gamma_i)'(0)$$

Isso significa que

$$\Phi_f([\gamma_i]) = \frac{\partial}{\partial u_i} \bigg|_p f \tag{37}$$

ou seja, $\Phi_f([\gamma_i])$ nos diz a variação da função f em p na direção relacionada à coordenada u_i .

Agora note das equações (36) e (37) que para cada curva γ_i parametrizada numa direção específica $\hat{\mathbf{u}_i}$ no ponto p temos a aplicação de uma derivada parcial

 $\frac{\partial}{\partial u_i}\bigg|_p$. Nesse sentido, podemos denotar o vetor tangente como

$$(\varphi \circ \gamma_i)'(0) = \frac{\partial}{\partial u_i} \bigg|_p$$

deixando implícito que esse elemento está definido em um mapa φ sob uma parametrização $[\gamma_i]$ na coordenada u_i .

Como presumimos que as coordenadas u_i são ortogonais, então os versores $\hat{\mathbf{u}}_i$ o são e consequentemente, da equação (36), assim também são os vetores tangentes $(\varphi \circ \gamma_i)'(0)$. Garantida a independência linear desses vetores, podemos formar uma base do espaço tangente T_pM escrito na forma $\left\{\frac{\partial}{\partial u^1}\Big|_p, \ldots, \frac{\partial}{\partial u^m}\Big|_p\right\}$.

Por outro lado, sabemos que $\Phi([\gamma_i])$ é um funcional linear, uma vez que a sua imagem é o corpo dos reais e

$$\Phi_{af+bg}([\gamma_i]) = \frac{\partial}{\partial u^i}\bigg|_p (af+bg) = a\frac{\partial}{\partial u^i}\bigg|_p f + b\frac{\partial}{\partial u^i}\bigg|_p g = a\Phi_f([\gamma_i]) + b\Phi_g([\gamma_i])$$

para todo $a,b \in \mathbb{R}$. Logo os elementos Φ_f satisfazem os requisitos da definição (3.1) e portanto formam um espaço dual de T_pM , que denominaremos de espaço cotangente, denotado por T_p^*M .

Os elementos de T_p^*M são denominados de vetores cotangentes (ou de covetores tangentes).

Além disso, também temos que

$$\Phi_{u^i}([\gamma_j]) = \Phi_{u^i} \left(\frac{\partial}{\partial u^j} \Big|_p \right) = \frac{\partial}{\partial u^j} \Big|_p u^i = \delta_j^i$$
 (38)

Segue disso que $\{\Phi_{u^1}, \Phi_{u^2}, \dots, \Phi_{u^m}\}$ é a base dual de $\{\frac{\partial}{\partial u^1}|_p, \dots, \frac{\partial}{\partial u^m}|_p\}$. Mais ainda, verificamos que Φ_f satisfaz a regra de Leibniz do produto de derivadas, pois

$$\begin{split} &\Phi_{fg}([\gamma_i]) = \left.\frac{\partial}{\partial u^i}\right|_p (fg) = \left.\frac{\partial f}{\partial u^i}\right|_p g + \left.\frac{\partial g}{\partial u^i}\right|_p f \\ &\Phi_{fg}([\gamma_i]) = \Phi_f([\gamma_i])g + \Phi_g([\gamma_i])f \end{split}$$

Isso nos motiva a reescrever Φ_f como sendo $(\mathrm{d}f)_p$, denotando a diferencial de f no ponto p. Portanto $\{(\mathrm{d}u^1)_p, (\mathrm{d}u^2)_p, \dots, (\mathrm{d}u^m)_p\}$ é a base dual de $\left\{\frac{\partial}{\partial u^1}\Big|_p, \dots, \frac{\partial}{\partial u^m}\Big|_p\right\}$.

Como tudo isso é válido para qualquer ponto p em U, iremos omitir p nas notações dos vetores tangentes e cotangentes.

3.3 Álgebra de p-formas

Definição 3.3 (P-forma). Dado o espaço vetorial cotangente T^*M , definiremos os elementos do espaço $\bigwedge^p(T^*M)$ de p-formas. O espaço das 0-formas $\bigwedge^0(T^*M)$ será o corpo $C^\infty(M)$.

As p-formas aparecem nas integrais, com a 1-forma aparecendo em integrais de linha, 2-formas em integrais de superfície e 3-formas em integrais volumétricas:

$$\int_C P(x,y) \, \mathrm{d}x + Q(x,y) \, \mathrm{d}y \qquad \oiint_\Sigma \sin(\theta) \, \mathrm{d}\theta \, \mathrm{d}\varphi \qquad \iiint_V f(x,y,z) \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z$$

Porém essa relação será vista mais adiante.

Sendo $\xi = \{dx^1, dx^2, \dots, dx^n\}$ uma base de $\bigwedge^1(T^*M)$, então df, com $f \in C^{\infty}(M)$, pode ser escrito como uma combinação linear desses elementos:

$$\mathrm{d}f = \sum_{i=1}^{n} a_i \, \mathrm{d}x^i$$

Lembrando que as 1-formas d x^i são funcionais lineares, podemos aplicá-los a um vetor tangente $\frac{\partial}{\partial x^j}$:

$$(\mathrm{d}f)\left(\frac{\partial}{\partial x^j}\right) = \sum_{i=1}^n a_i(\mathrm{d}x^i)\left(\frac{\partial}{\partial x^j}\right)$$

Mas como $\{\mathrm{d}x^1,\mathrm{d}x^2,\dots,\mathrm{d}x^n\}$ é a base dual de $\left\{\frac{\partial}{\partial x^1},\frac{\partial}{\partial x^2},\dots,\frac{\partial}{\partial x^n}\right\}$ (equação 38), temos

$$(\mathrm{d}f)\left(\frac{\partial}{\partial x^j}\right) = \sum_{i=1}^n a_i \delta^i_j = a_j$$

Mas da equação (37) sabemos que

$$(\mathrm{d}f)\left(\frac{\partial}{\partial x^j}\right) = \Phi_f([\gamma_j]) = \frac{\partial f}{\partial x^j}$$

no que implica $a_j = \frac{\partial f}{\partial x^j}$. Portanto ficamos com

$$\mathrm{d}f = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \, \mathrm{d}x^{i} \tag{39}$$

que é a regra da cadeia para as diferenciais.

Atentando à equação (39) podemos observar uma transformação $d:C^{\infty}\mapsto T^*M$ tal que

$$d = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial}{\partial x^{i}} \, \mathrm{d}x^{i} \tag{40}$$

ou equivalentemente $d: \bigwedge^0(T^*M) \mapsto \bigwedge^1(T^*M)$. Iremos generalizar essa ideia para uma transformação linear d que leva uma p-forma em uma (p+1)-forma,

$$d: \bigwedge^p(T^*M) \longmapsto \bigwedge^{p+1}(T^*M)$$

que satisfaz quatro axiomas:

Axioma 6 (Linearidade). $\forall u, v \in \bigwedge^p(T^*M), d(u+v) = du + dv$

$$d(au) = a du \quad \forall a \in \mathbb{R}$$

Axioma 7 (Distribuição). $\forall u \in \bigwedge^p(T^*M), \forall v \in \bigwedge^q(T^*M)$

$$d(u \wedge v) = (du \wedge v) + (-1)^p (u \wedge dv)$$

Axioma 8 (Lema de Poincaré). $\forall u \in \bigwedge^p (T^*M), \quad d(du) = 0$

Axioma 9 (Regra da cadeia).
$$\forall f \in C^{\infty}(M), \quad df = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} dx^{i}$$

Denominamos d de derivada exterior.

O axioma 6 generaliza a linearidade para p-formas além das 0-formas enquanto que o axioma 9 foi herdado da equação (40).

No axioma 7, colocamos um fator $(-1)^p$ no segundo termo para evitar inconsistências com o axioma 6. Para verificarmos isso, suponha $u \in \bigwedge^p(T^*M)$, $v \in \bigwedge^q(T^*M)$ e que o axioma seja modificado de forma que

$$d(u \wedge v) = du \wedge v + a(u \wedge dv) \tag{41}$$

onde a é um escalar indeterminado. Trocando u e v de lugar, ganhamos um fator $(-1)^{pq}$, e então

$$d(u \wedge v) = d((-1)^{pq}(v \wedge u)) = (-1)^{pq}d(v \wedge u)$$

= $(-1)^{pq}(dv \wedge u + b(v \wedge du)) = (-1)^{pq}(dv \wedge u) + (-1)^{pq}b(v \wedge du)$

onde b também é um escalar indeterminado. Sabendo que du é uma (p+1)-forma e que dv é uma (q+1)-forma, então

$$dv \wedge u = (-1)^{p(q+1)}(u \wedge dv) = (-1)^{pq+p}(u \wedge dv)$$

$$v \wedge du = (-1)^{(p+1)q} (du \wedge v) = (-1)^{pq+q} (du \wedge v)$$

e então

$$d(u \wedge v) = (-1)^{pq} (-1)^{pq+p} (u \wedge dv) + (-1)^{pq} b (-1)^{pq+q} (du \wedge v)$$

= $(-1)^p (u \wedge dv) + b (-1)^q (du \wedge v)$

Igualando essa expressão à equação (41), obtemos

$$du \wedge v + a(u \wedge dv) = (-1)^p (u \wedge dv) + b(-1)^q (du \wedge v)$$

$$[1 - b(-1)^q](du \wedge v) + [a - (-1)^p](u \wedge dv) = 0$$

Essa equação é válida para qualquer p-vetor u e q-vetor v, incluindo os casos em que $du \wedge v$ é linearmente independente de $u \wedge dv$. Isso implica que

$$1 - b(-1)^q = 0$$
 e $a - (-1)^p = 0$

Consequentemente a e b não podem ser quaisquer valores, eles são $b = (-1)^q$ e $a = (-1)^p$, que é exatamente o axioma 7.

Um exemplo em que $(-1)^p = -1$ no axioma 7 é o divergente do produto vetorial (item 4 do teorema 1.8), dado por

$$\nabla \cdot (\mathbf{F} \times \mathbf{G}) = \mathbf{G} \cdot (\nabla \times \mathbf{F}) - \mathbf{F} \cdot (\nabla \times \mathbf{G})$$

conforme será mostrado mais adiante (exemplo 3.5).

Considerando $x^i \in C^{\infty}(M)$, o axioma 8 implica que

$$d(x^1 \wedge dx^2 \wedge dx^3 \wedge \ldots \wedge dx^p) = d(x^1 \wedge (dx^2 \wedge dx^3 \wedge \ldots \wedge dx^p))$$

$$d(x^{1} \wedge dx^{2} \wedge dx^{3} \wedge \ldots \wedge dx^{p}) =$$

$$dx^{1} \wedge (dx^{2} \wedge dx^{3} \wedge \ldots \wedge dx^{p}) + (-1)^{0} d(dx^{2} \wedge dx^{3} \wedge \ldots \wedge dx^{p})$$

O último termo se anula para qualquer distribuição que fizermos e então

$$d(x^{1} \wedge dx^{2} \wedge dx^{3} \wedge \dots \wedge dx^{p}) = dx^{1} \wedge dx^{2} \wedge dx^{3} \wedge \dots \wedge dx^{p}$$
 (42)

Segue disso que

$$d(d(x^1 \wedge dx^2 \wedge dx^3 \wedge \ldots \wedge dx^p)) = 0$$

O axioma 8 tem como consequência as propriedades

$$\mathbf{\nabla} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{F}) = 0$$

e

$$\nabla \times (\nabla f) = \mathbf{0}$$

devido a aplicações sucessivas da derivada exterior, conforme veremos na seção 3.5.

Teorema 3.2 (Existência e unicidade da derivada exterior). Existe apenas uma única transformação d que satisfaz simultaneamente os axiomas 6, 7, 8 e 9.

Demonstração. Suponha inicialmente a existência de uma transformação d que satisfaça os quatro axiomas e seja ω uma p-forma dada por

$$\omega = \sum_{H} a_H \, \mathrm{d} x^H$$

com $\mathrm{d} x^H = \mathrm{d} x^{h_1} \wedge \mathrm{d} x^{h_2} \wedge \ldots \wedge \mathrm{d} x^{h_p}$ e $H = \{h_1, h_2, \ldots, h_p\}$ combinações de p índices. Iremos compactar os quatro axiomas numa só expressão aplicando todos eles em ω :

$$d\omega = d\left(\sum_{H} a_{H} dx^{H}\right)$$

$$d\omega = \sum_{H} d\left(a_{H} dx^{H}\right) \quad \text{(Axioma 6)}$$

$$d\omega = \sum_{H} da_{H} \wedge dx^{H} \quad \text{(Axioma 7 e 8)}$$

$$d\omega = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_{H}}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H} \quad \text{(Axioma 9)}$$

Essa transformação d então determina uma única (p+1)-forma para cada p-forma ω . Então se d existir, ele será único. Para provar sua existência, suponha agora que d é uma nova transformação definida estritamente pela expressão

$$\omega = \sum_{H} a_{H} \, \mathrm{d}x^{H} \implies \mathrm{d}\omega = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_{H}}{\partial x^{i}} \, \mathrm{d}x^{i} \wedge \mathrm{d}x^{H}$$
 (43)

Então dados $\lambda = \sum_{H} b_{H} dx^{H}$ uma p-forma e $p, q \in \mathbb{R}$, temos

$$d(p\omega + q\lambda) = d\left(\sum_{H} pa_{H} dx^{H} + qb_{H} dx^{H}\right) = d\left(\sum_{H} (pa_{H} + qb_{H}) dx^{H}\right)$$

$$d(\omega + \lambda) = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial (pa_{H} + qb_{H})}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H}$$

$$d(\omega + \lambda) = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} p \frac{\partial a_{H}}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H} + \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} q \frac{\partial b_{H}}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H}$$

$$d(\omega + \lambda) = p d\omega + q d\lambda$$

o que mostra que d satisfaz o axioma 6. Além disso, agora considerando que λ seja uma q-forma, temos

$$\omega \wedge \lambda = \left(\sum_{H} a_{H} \, \mathrm{d}x^{H}\right) \wedge \left(\sum_{K} b_{K} \, \mathrm{d}x^{K}\right) = \sum_{H,K} a_{H} b_{K} \, \mathrm{d}x^{H} \wedge \mathrm{d}x^{K}$$
$$\mathrm{d}(\omega \wedge \lambda) = \sum_{H,K} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial}{\partial x^{i}} (a_{H} b_{K}) \, \mathrm{d}x^{i} \wedge \mathrm{d}x^{H} \wedge \mathrm{d}x^{K}$$

$$d(\omega \wedge \lambda) = \sum_{H,K} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_H}{\partial x^i} b_K dx^i \wedge dx^H \wedge dx^K +$$

$$\sum_{H,K} \sum_{i=1}^n a_H \frac{\partial b_K}{\partial x^i} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^H \wedge \mathrm{d} x^K$$

$$d(\omega \wedge \lambda) = \left(\sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_{H}}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H}\right) \wedge \left(\sum_{K} b_{K} dx^{K}\right) + \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} (-1)^{1 \cdot p} a_{H} \frac{\partial b_{K}}{\partial x^{i}} dx^{H} \wedge dx^{i} \wedge dx^{K}$$

$$d(\omega \wedge \lambda) = d\omega \wedge \lambda + (-1)^p \left(\sum_H a_H dx^H \right) \wedge \left(\sum_K \sum_{i=1}^n \frac{\partial b_K}{\partial x^i} dx^i \wedge dx^K \right)$$
$$d(\omega \wedge \lambda) = d\omega \wedge \lambda + (-1)^p (\omega \wedge d\lambda)$$

e portanto d também satisfaz o axioma 7.

Aplicando d duas vezes em ω , temos

$$d(d\omega) = d\left(\sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_{H}}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H}\right)$$
$$d(d\omega) = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial^{2} a_{H}}{\partial x^{j} \partial x^{i}} dx^{j} \wedge dx^{i} \wedge dx^{H}$$

Os índices são mudos, então trocando i por j, obtemos

$$d(d\omega) = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial^{2} a_{H}}{\partial x^{i} \partial x^{j}} dx^{i} \wedge dx^{j} \wedge dx^{H}$$
$$d(d\omega) = (-1)^{1 \cdot 1} \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial^{2} a_{H}}{\partial x^{i} \partial x^{j}} dx^{j} \wedge dx^{i} \wedge dx^{H}$$

Mas como $a_H \in C^{\infty}(M)$, as derivadas parciais comutam e portanto

$$d(d\omega) = -\sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial^{2} a_{H}}{\partial x^{j} \partial x^{i}} dx^{j} \wedge dx^{i} \wedge dx^{H}$$
$$d(d\omega) = -d(d\omega)$$

O único elemento de um espaço vetorial que é simétrico dele próprio é o elemento nulo e consequentemente

$$d(d\omega) = 0$$

Logo d satisfaz o axioma 8. E finalmente, o axioma 9 é satisfeito de imediato. Isso prova a existência de uma transformação d que satisfaz os quatro axiomas. Usando a primeira parte da demonstração, concluímos que a derivada exterior d é única.

Exemplo 3.2 (Gradiente). Ao aplicar a derivada exterior a uma 0-forma f infinitamente diferenciável no espaço \mathbb{R}^3 , obtemos

$$df = \frac{\partial f}{\partial x} dx + \frac{\partial f}{\partial y} dy + \frac{\partial f}{\partial z} dz$$

As coordenadas de df na base $\{dx, dy, dz\}$ são justamente as coordenadas do gradiente de f em coordenadas cartesianas.

Agora definamos uma transformação linear $\Gamma: \bigwedge^1(T^*\mathbb{R}^3) \to \mathbb{R}^3$ tal que

$$\Gamma(\mathrm{d}x) = \hat{\mathbf{i}} \quad e \quad \Gamma(\mathrm{d}y) = \hat{\mathbf{j}} \quad e \quad \Gamma(\mathrm{d}z) = \hat{\mathbf{k}}$$

Note que essa transformação leva uma base de $\bigwedge^1(T^*\mathbb{R}^3)$ a uma base de \mathbb{R}^3 e ambos os espaços vetoriais possuem a mesma dimensão, o que implica que Γ é bijetora e então existe $\Gamma^{-1}: \mathbb{R}^3 \mapsto \bigwedge^1(T^*\mathbb{R}^3)$ tal que

$$\Gamma^{-1}\hat{\mathbf{i}} = dx \quad e \quad \Gamma^{-1}\hat{\mathbf{j}} = dy \quad e \quad \Gamma^{-1}\hat{\mathbf{k}} = dz$$

Usando essa transformação em df, obtemos

$$\Gamma(\mathrm{d}f) = \nabla f$$

Exemplo 3.3 (Rotacional). Aplicando d em uma 1-forma ω dada por

$$\omega = P(x, y, z) dx + Q(x, y, z) dy + R(x, y, z) dz$$

 $com P, Q, R \in C^{\infty}(\mathbb{R}^3), obteremos$

$$d\omega = d(P dx + Q dy + R dz)$$

$$d\omega = d(P dx) + d(Q dy) + d(R dz)$$

$$d\omega = dP \wedge dx + dQ \wedge dy + dR \wedge dz$$

$$d\omega = \left(\frac{\partial P}{\partial x} dx + \frac{\partial P}{\partial y} dy + \frac{\partial P}{\partial z} dz\right) \wedge dx +$$

$$\left(\frac{\partial Q}{\partial x} dx + \frac{\partial Q}{\partial y} dy + \frac{\partial Q}{\partial z} dz\right) \wedge dy +$$

$$\left(\frac{\partial R}{\partial x} dx + \frac{\partial R}{\partial y} dy + \frac{\partial R}{\partial z} dz\right) \wedge dz$$

Os termos com $dx \wedge dx$, $dy \wedge dy$ e $dz \wedge dz$ são zero e portanto

$$d\omega = \frac{\partial P}{\partial y} dy \wedge dx + \frac{\partial P}{\partial z} dz \wedge dx + \frac{\partial Q}{\partial x} dx \wedge dy + \frac{\partial Q}{\partial z} dz \wedge dy + \frac{\partial R}{\partial x} dx \wedge dz + \frac{\partial R}{\partial y} dy \wedge dz$$

Uma vez que definimos $dx \wedge dy \wedge dz$ como uma base de orientação positiva (sistema dextrogiro) de $\bigwedge^3(T^*\mathbb{R}^3)$, então iremos colocar em evidência as 2-formas com orientação positiva:

$$d\omega = \left(\frac{\partial R}{\partial y} - \frac{\partial Q}{\partial z}\right) dy \wedge dz + \left(\frac{\partial P}{\partial z} - \frac{\partial R}{\partial x}\right) dz \wedge dx + \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y}\right) dx \wedge dy$$

Identificamos que as coordenadas de $d\omega$ na base $\{dy \wedge dz, dz \wedge dx, dx \wedge dy\}$ são justamente as do rotacional em coordenadas cartesianas de um campo vetorial

$$\mathbf{F}(\mathbf{r}) = P(x, y, z)\mathbf{\hat{i}} + Q(x, y, z)\mathbf{\hat{j}} + R(x, y, z)\mathbf{\hat{k}}$$

 $Como * (dx) = dy \wedge dz \ e \ idem \ para \ dy \ e \ dz, \ temos \ que$

$$*(\mathrm{d}\omega) = (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{F})_x \, \mathrm{d}x + (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{F})_y \, \mathrm{d}y + (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{F})_z \, \mathrm{d}z$$

Usando a transformação linear Γ do exemplo (3.2), podemos escrever ω como

$$\omega = \Gamma^{-1}(\mathbf{F})$$

e tamb'em

$$\Gamma(*(\mathrm{d}\omega)) = (\nabla \times \mathbf{F})_x \hat{\mathbf{i}} + (\nabla \times \mathbf{F})_y \hat{\mathbf{j}} + (\nabla \times \mathbf{F})_z \hat{\mathbf{k}} = \nabla \times \mathbf{F}$$

Finalmente temos que

$$\nabla \times \mathbf{F} = \Gamma [*d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F}))]$$

Exemplo 3.4 (Divergente e Laplaciano). Dado uma 2-forma ω

$$\omega = P(x, y, z) dy \wedge dz + Q(x, y, z) dz \wedge dx + R(x, y, z) dx \wedge dy$$

 $com \ P, Q, R \in C^{\infty}(\mathbb{R}^3), \ temos \ que$

$$d\omega = d(P dy \wedge dz) + d(Q dz \wedge dx) + d(R dx \wedge dy)$$
$$d\omega = dP \wedge dy \wedge dz + dQ dz \wedge dx + dR dx \wedge dy$$

$$d\omega = \left(\frac{\partial P}{\partial x} dx + \frac{\partial P}{\partial y} dy + \frac{\partial P}{\partial z} dz\right) \wedge dy \wedge dz +$$

$$\left(\frac{\partial Q}{\partial x} dx + \frac{\partial Q}{\partial y} dy + \frac{\partial Q}{\partial z} dz\right) \wedge dz \wedge dx +$$

$$\left(\frac{\partial R}{\partial x} dx + \frac{\partial R}{\partial y} dy + \frac{\partial R}{\partial z} dz\right) \wedge dx \wedge dy$$

Excluindo os termos com diferenciais repetidos e sabendo que

$$dy \wedge dz \wedge dx = dz \wedge dx \wedge dy = dx \wedge dy \wedge dz$$

concluímos que

$$d\omega = \left(\frac{\partial P}{\partial x} + \frac{\partial Q}{\partial y} + \frac{\partial R}{\partial z}\right) dx \wedge dy \wedge dz$$

A coordenada de $d\omega$ na base $\{dx \wedge dy \wedge dz\}$ é justamente o divergente em coordenadas cartesianas de um campo vetorial

$$\mathbf{F} = P(x, y, z)\mathbf{\hat{i}} + Q(x, y, z)\mathbf{\hat{j}} + R(x, y, z)\mathbf{\hat{k}}$$

Usando a mesma transformação linear Γ dos exemplos passados, devemos notar que

$$\omega = *\lambda$$

com

$$\lambda = P \, \mathrm{d}x + Q \, \mathrm{d}y + R \, \mathrm{d}z = \Gamma^{-1}(\mathbf{F})$$

e também notando que

$$*(\mathrm{d}\omega) = \frac{\partial P}{\partial x} + \frac{\partial Q}{\partial y} + \frac{\partial R}{\partial z} = \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F}$$

seque que

$$\boldsymbol{\nabla}\cdot\mathbf{F}=\ast\,d(\ast\Gamma^{-1}(\mathbf{F}))$$

 $\it J\'{a}$ para o laplaciano, que é o divergente do gradiente, temos que se $\it f$ é uma função real escalar, então

$$\nabla^2 f = \nabla \cdot \nabla f = \nabla \cdot \Gamma(\mathrm{d}f) = * \,\mathrm{d}(*\Gamma^{-1}(\Gamma(\mathrm{d}f)))$$
$$\nabla^2 f = * \,\mathrm{d}(*\,\mathrm{d}f)$$

Resumindo, temos que se f é uma função real escalar e \mathbf{F} é um campo vetorial em \mathbb{R}^3 , então podemos definir o gradiente, divergente, rotacional e laplaciano em coordenadas cartesianas pelas equações

$$\nabla f = \Gamma(\mathrm{d}f) \tag{44}$$

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = * d(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) \tag{45}$$

$$\nabla \times \mathbf{F} = \Gamma \left[* d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) \right]$$
(46)

$$\nabla^2 f = *d(*df) \tag{47}$$

Exemplo 3.5. Se λ e ω forem uma 1-forma e 2-forma respectivamente de um espaço T_p^*M de dimensão 3, então vimos anteriormente que calcular d λ é equivalente a calcular o rotacional do campo vetorial associado a λ e e d ω corresponde ao divergente do campo associado a ω . Também vimos no exemplo (2.1) que o produto vetorial de dois campos está associado ao produto exterior entre eles (produto exterior entre dois 1-vetores). Então seja γ uma 1-forma e

$$\omega = \lambda \wedge \gamma$$

Segue do axioma (7) da distribuição que

$$d\omega = (d\lambda \wedge \gamma) - (\lambda \wedge d\gamma)$$

Associando λ com \mathbf{F} e γ com \mathbf{G} , então ω está associado a $\mathbf{F} \times \mathbf{G}$, d λ a $\nabla \times \mathbf{F}$ e d γ a $\nabla \times \mathbf{G}$.

Mas também vimos no exemplo (2.2) que o produto escalar está associado ao produto exterior de um 2-vetor com um 1-vetor. Isso significa que $d\lambda \wedge \gamma$ está associado a $(\nabla \times \mathbf{F}) \cdot \mathbf{G}$ enquanto que $\lambda \wedge d\gamma$ está associado a $(\nabla \times \mathbf{G}) \cdot \mathbf{F}$. E daí surge a propriedade

$$\nabla \cdot (\mathbf{F} \times \mathbf{G}) = \mathbf{G} \cdot (\nabla \times \mathbf{F}) - \mathbf{F} \cdot (\nabla \times \mathbf{G})$$

3.4 Mapeamento e mudança de coordenadas

Sejam U e V subconjuntos de \mathbb{R}^m e \mathbb{R}^n respectivamente. Um mapa ϕ_0 relaciona coordenadas em U para coordenadas em V,

$$\phi_0: U \mapsto V \qquad \phi_0(\mathbf{x}) = \mathbf{y}$$
$$y^i = y^i(x^1, x^2, \dots, x^m)$$
(48)

com $y^i \in C^\infty U$ para cada coordenada. Dado também $f: V \mapsto \mathbb{R}$ uma função infinitamente diferenciável, podemos compor ϕ_0 e f em uma única função $\phi_0^*f: U \mapsto \mathbb{R}$

$$\phi_0^* f = f \circ \phi_0$$

de forma que ϕ_0^*f agora tem domínio em U e leva para $\mathbb R$. Ou equivalentemente ϕ_0^* leva uma função de domínio V para uma função com domínio em

U. Conforme vimos na seção (3.3), a função escalar f configura como uma 0-forma pertencente a $\bigwedge^0(T^*V)$ enquanto que ϕ_0^*f é uma 0-forma pertencente a $\bigwedge^0(T^*U)$. Então podemos afirmar que

$$\phi_0^*: \bigwedge^0(T^*V) \mapsto \bigwedge^0(T^*U)$$

Analogamente, podemos definir uma outra função ϕ_1^* que leva uma 1-forma em V para uma 1-forma em U apenas realizando a substituição (48) e usando a regra da cadeia (axioma 9):

$$\phi_1^* \, \mathrm{d}y^i = \sum_{j=1}^m \frac{\partial y^i}{\partial x^j} \, \mathrm{d}x^j \tag{49}$$

Podemos ver que ϕ_1^* é linear, pois $\mathrm{d}y^1+\mathrm{d}y^2=\mathrm{d}(y^1+y^2)$ e as derivadas parciais são lineares. Então podemos afirmar que ϕ_1^* configura como uma transformação linear.

Para uma 1-forma qualquer ω em V,

$$\omega = \sum_{i=1}^{n} a_i(y^1, \dots, y^n) dy^i = \sum_{i=1}^{n} a_i(\mathbf{y}) dy^i$$

podemos aplicar a equação (49) para obter

$$\phi_1^* \omega = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m a_i(\mathbf{y}(\mathbf{x})) \frac{\partial y^i}{\partial x^j} dx^j$$

Essa é a aplicação do mapeamento para 1-formas. Para generalizarmos ϕ^* para p-formas, usaremos a propriedade (32) das transformações lineares,

$$\left(\bigwedge^{p+q} A\right) (u \wedge w) = \left[\left(\bigwedge^{p} A\right) (u)\right] \wedge \left[\left(\bigwedge^{q} A\right) (w)\right] \tag{50}$$

Por exemplo, para o caso das 2-formas fazemos p=q=1 na expressão acima e teremos

$$\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \phi_1^*(\mathrm{d}y^1) \wedge \phi_1^*(\mathrm{d}y^2)$$

$$\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \left(\sum_{i=1}^m \frac{\partial y^1}{\partial x^i} \, \mathrm{d}x^i\right) \wedge \left(\sum_{j=1}^m \frac{\partial y^2}{\partial x^j} \, \mathrm{d}x^j\right)$$

$$\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \sum_{i,j=1}^m \frac{\partial y^1}{\partial x^i} \frac{\partial y^2}{\partial x^j} \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$
(51)

Como i e j são índices mudos, podemos trocá-los de lugar:

$$\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \sum_{i,j=1}^m \frac{\partial y^1}{\partial x^j} \frac{\partial y^2}{\partial x^i} \, \mathrm{d}x^j \wedge \mathrm{d}x^i = -\sum_{i,j=1}^m \frac{\partial y^1}{\partial x^j} \frac{\partial y^2}{\partial x^i} \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$
 (52)

Somando $\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2)$ com ele próprio com as representações (51) e (52) obtemos

$$\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) + \phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \sum_{i,j=1}^m \frac{\partial y^1}{\partial x^i} \frac{\partial y^2}{\partial x^j} \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j - \sum_{i,j=1}^m \frac{\partial y^1}{\partial x^j} \frac{\partial y^2}{\partial x^i} \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$
$$2\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \sum_{i,j=1}^m \left(\frac{\partial y^1}{\partial x^i} \frac{\partial y^2}{\partial x^j} - \frac{\partial y^1}{\partial x^j} \frac{\partial y^2}{\partial x^i} \right) \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$

e por fim

$$\phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) = \frac{1}{2} \sum_{i=1}^m \left(\frac{\partial y^1}{\partial x^i} \frac{\partial y^2}{\partial x^j} - \frac{\partial y^1}{\partial x^j} \frac{\partial y^2}{\partial x^i} \right) \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$

O termo entre parênteses é justamente o jacobiano de y^1 e y^2 em relação a x^i e x^j , dado pela equação (12). Logo podemos reescrever a expressão anterior para obtermos

$$\phi_2^*(dy^1 \wedge dy^2) = \frac{1}{2} \sum_{i,j=1}^m \frac{\partial(y^1, y^2)}{\partial(x^i, x^j)} dx^i \wedge dx^j$$
 (53)

Teorema 3.3. Dados $\phi_p^*: \bigwedge^p(T^*V) \mapsto \bigwedge^p(T^*U)$, ω $e \gamma$ p-formas $e \lambda$ uma q-forma, $ent\tilde{a}o$

1.
$$\phi_p^*(\omega + \gamma) = \phi_p^*(\omega) + \phi_p^*(\gamma)$$

2.
$$\phi_{p+q}^*(\omega \wedge \lambda) = \phi_p^*(\omega) \wedge \phi_q^*(\lambda)$$

3.
$$d(\phi_p^*\omega) = \phi_{p+1}^*(d\omega)$$

4. Se
$$\phi: U \mapsto V$$
 e $\psi: V \mapsto W$, então $(\psi \circ \phi)_p^* = \phi_p^* \circ \psi_p^*$

Demonstração. O item 1 para p=0 é trivial. Sabemos que ϕ_1^* é linear. Para verificarmos se ϕ_2^* é linear,

$$\begin{split} \phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^3) &= \phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge (\mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}y^3)) \\ &= \phi_1^*(\mathrm{d}y^1) \wedge \phi_1^*(\mathrm{d}y^2 + \mathrm{d}y^3) \\ &= \phi_1^*(\mathrm{d}y^1) \wedge (\phi_1^*(\mathrm{d}y^2) + \phi_1^*(\mathrm{d}y^3) \\ &= \phi_1^*(\mathrm{d}y^1) \wedge \phi_1^*(\mathrm{d}y^2) + \phi_1^*(\mathrm{d}y^1) \wedge \phi_1^*(\mathrm{d}y^3) \\ &= \phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^2) + \phi_2^*(\mathrm{d}y^1 \wedge \mathrm{d}y^3) \end{split}$$

e portanto ϕ_2^* também é linear. Suponha que ϕ_p^* é linear para um certo pe que ω seja uma p-forma, então

$$\phi_{p+1}^*(\omega\wedge\mathrm{d} y^{p+1})=\phi_p^*(\omega)\wedge\phi_1^*(\mathrm{d} y^{p+1})$$

Podemos escrever ω como a soma de duas p-formas. Devido à linearidade do produto exterior e de ϕ_1^* , segue que ϕ_{p+1}^* também é linear e portanto provamos por indução o item 1.

O item 2 advém diretamente da propriedade das transformações lineares (50), conforme visto anteriormente.

Para o terceiro item, vemos que se f é uma 0-forma então

$$\mathrm{d}f = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f(\mathbf{y})}{\partial y^{i}} \, \mathrm{d}y^{i}$$

Aplicando ϕ_1^* e usando sua linearidade, obtemos

$$\phi_1^*(\mathrm{d}f) = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \frac{\partial f(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial y^i} \frac{\partial y^i}{\partial x^j} \, \mathrm{d}x^j = \sum_{j=1}^m \left(\sum_{i=1}^n \frac{\partial f(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial y^i} \frac{\partial y^i}{\partial x^j} \right) \mathrm{d}x^j$$

Mas da regra da cadeia temos

$$\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial y^{i}} \frac{\partial y^{i}}{\partial x^{j}} = \frac{\partial f(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial x^{j}} = \frac{\partial (\phi_{0}^{*}(f))}{\partial x^{j}}$$

Logo

$$\phi_1^*(df) = \sum_{j=1}^m \frac{\partial(\phi_0^*(f))}{\partial x^j} dx^j = d(\phi_0^*(f))$$

Pela linearidade, essa propriedade é válida para quaisquer 0-formas f e portanto o par de funções ϕ_0^* e ϕ_1^* satisfaz o item 3. Agora suponha que essa propriedade seja válida para algum p. Usando o item 2, temos

$$\phi_{p+1}^*(\omega\wedge\mathrm{d} y^{p+1})=\phi_p^*(\omega)\wedge\phi_1^*(\mathrm{d} y^{p+1})$$

Aplicando a derivada exterior em ambos os lados, obteremos

$$d(\phi_{p+1}^{*}(\omega \wedge dy^{p+1})) = d(\phi_{p}^{*}(\omega) \wedge \phi_{1}^{*}(dy^{p+1}))$$

$$d(\phi_{p+1}^{*}(\omega \wedge dy^{p+1})) = d(\phi_{p}^{*}(\omega)) \wedge \phi_{1}^{*}(dy^{p+1}) + (-1)^{p}(\phi_{p}^{*}(\omega) \wedge d(\phi_{1}^{*}(dy^{p+1})))$$

Uma vez que

$$d(\phi_1^*(dy^{p+1})) = \phi_2^*(d(dy^{p+1})) = \phi_2^*(0) = 0$$

e por hipótese

$$d(\phi_p^*(\omega)) = \phi_{p+1}^*(d\omega)$$

então

$$d(\phi_{p+1}^*(\omega \wedge dy^{p+1})) = \phi_{p+1}^*(d\omega) \wedge \phi_1^*(dy^{p+1})$$
$$d(\phi_{p+1}^*(\omega \wedge dy^{p+1})) = \phi_{p+2}^*(d\omega \wedge dy^{p+1})$$

Mas também

$$d(\omega \wedge dy^{p+1}) = d\omega \wedge dy^{p+1} + (-1)^p(\omega \wedge d(dy^{p+1})) = d\omega \wedge dy^{p+1}$$

e portanto

$$d(\phi_{p+1}^*(\omega \wedge dy^{p+1})) = \phi_{p+2}^*(d(\omega \wedge dy^{p+1}))$$

o que prova por indução o item 3 de ϕ_p^* para qualquer p.

Dada uma 0-forma g que possui domínio em W, ψ_0^*g é uma 0-forma que possui domínio em V. Por sua vez, $\phi_0^*(\psi_0^*g)$ é uma 0-forma com domínio em U. Então

$$\left[\left(\psi \circ \phi \right)_0^* g \right] (\mathbf{x}) = g(\psi(\phi(\mathbf{x}))) = \left[\psi_0^* g \right] (\phi(\mathbf{x})) = \phi_0^* \left[\left[\psi_0^* g \right] (\mathbf{x}) \right] = \left[\left(\phi_0^* \circ \psi_0^* \right) g \right] (\mathbf{x})$$

Para p=1, verificamos que se ${f z}$ denota as coordenadas em W, então

$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = \phi_1^* \left[\psi_1^* dz \right] = \phi_1^* \left[\sum_{i=1}^n \frac{\partial z(\mathbf{y})}{\partial y^i} dy^i \right]$$
$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \left(\frac{\partial z(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial x^j} \frac{\partial x^j}{\partial y^i} \right) \phi_1^* (dy^i)$$
$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = \sum_{i=1}^n \sum_{j=1}^m \sum_{k=1}^m \frac{\partial z(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial x^j} \frac{\partial x^j}{\partial y^i} \frac{\partial y^i}{\partial x^k} dx^k$$

Retraindo a soma com o índice i com a regra da cadeia, obtemos

$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = \sum_{j=1}^m \sum_{k=1}^m \frac{\partial z(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial x^j} \frac{\partial x^j}{\partial x^k} dx^k$$
$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = \sum_{j=1}^m \sum_{k=1}^m \frac{\partial z(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial x^j} \delta_{jk} dx^k$$
$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = \sum_{j=1}^m \frac{\partial z(\mathbf{y}(\mathbf{x}))}{\partial x^j} dx^j$$
$$(\phi_1^* \circ \psi_1^*) dz = (\psi \circ \phi)_1^* dz$$

e portanto o item 4 é válido para p = 1.

Agora suponha que o item 4 seja válido para algum p e que ω seja uma p-forma em T^*W . Então

$$[(\psi \circ \phi)_{p+1}^* (\omega \wedge dz^{p+1})] (\mathbf{x}) = [(\psi \circ \phi)_p^* (\omega)] (\mathbf{x}) \wedge [(\psi \circ \phi)_1^* (dz^{p+1})] (\mathbf{x})$$

$$= [(\phi_p^* \circ \psi_p^*) (\omega)] (\mathbf{x}) \wedge [(\phi_1^* \circ \psi_1^*) (dz^{p+1})] (\mathbf{x})$$

$$= [(\phi_{p+1}^* \circ \psi_{p+1}^*)^* (\omega \wedge dz^{p+1})] (\mathbf{x})$$

o que completa por indução a demonstração.

O item 4 do teorema (3.3) diz que mapear de W diretamente para U é equivalente a mapear de W para V e depois de V para U.

Exemplo 3.6. Sejam d e r constantes reals positivas e ϕ o mapeamento $\mathbb{R}^2 \mapsto \mathbb{R}^3$ dado por

$$x = d\cos(\varphi) + r\cos(\theta)\cos(\varphi)$$
$$y = d\sin(\varphi) + r\cos(\theta)\sin(\varphi)$$
$$z = r\sin(\theta)$$

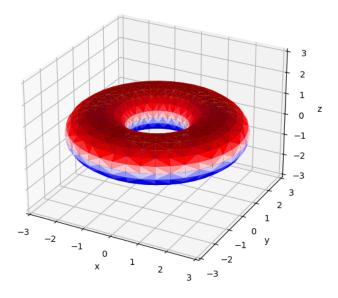


Figura 1: Toro com d = 2 e r = 1.

ou seja, $x = x(\theta, \varphi)$, $y = y(\theta, \varphi)$ e $z = z(\theta, \varphi)$. Considerando φ o ângulo da projeção de um ponto q no plano xy em relação ao eixo x (ângulo azimutal) e θ o ângulo entre q e o plano xy (a latitude) no sentido de fora para dentro da superfície, então todos os valores possíveis de φ e θ formam uma superfície no \mathbb{R}^3 que é denominada de toro (figura 1). Podemos verificar isso de forma mais nítida se escrevermos

$$\begin{bmatrix} x \\ y \\ z \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cos(\varphi) & -\sin(\varphi) & 0 \\ \sin(\varphi) & \cos(\varphi) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} d + r\cos(\theta) \\ 0 \\ r\sin(\theta) \end{bmatrix}$$
(54)

que é a matriz de rotação em torno do eixo z aplicada a uma circunferência de raio r no plano xz cujo centro está no eixo x mas deslocado em d.

Dada uma 1-forma $\omega = (x^2 + y^2) dz$, temos que

$$\phi_1^*\omega = \left[\left[d + r\cos(\theta) \right]^2 \cos^2(\varphi) \right) + \left[d + r\cos(\theta) \right]^2 \sin^2(\varphi) \right] \cdot \left[\frac{\partial z}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial z}{\partial \varphi} d\varphi \right]$$

$$\phi_1^* \omega = [d + r \cos(\theta)]^2 \cdot r \cos(\theta) d\theta$$

No caso particular em que d=0, o toro se transforma em uma esfera (que é uma circunferência girando em torno dela própria na equação 54) e então $\phi_1^*\omega=r^3\cos^3(\theta)\,\mathrm{d}\theta$.

Agora se ω é uma 2-forma dada por $\omega = dx \wedge dy$, então

$$\phi_{2}^{*}\omega = (\phi_{1}^{*} dx) \wedge (\phi_{1}^{*} dy)$$

$$\phi_{2}^{*}\omega = \left[\frac{\partial x}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial x}{\partial \varphi} d\varphi\right] \wedge \left[\frac{\partial y}{\partial \theta} d\theta + \frac{\partial y}{\partial \varphi} d\varphi\right]$$

$$\phi_{2}^{*}\omega = \left[\frac{\partial x}{\partial \theta} \frac{\partial y}{\partial \varphi} - \frac{\partial y}{\partial \theta} \frac{\partial x}{\partial \varphi}\right] d\theta \wedge d\varphi$$

$$\phi_2^* \omega = \left[-rd\sin(\theta)\cos^2(\varphi) - r^2\cos(\theta)\sin(\theta)\cos^2(\varphi) - rd\sin(\theta)\sin^2(\varphi) - r^2\cos(\theta)\sin(\theta)\sin^2(\varphi) \right] d\theta \wedge d\varphi$$
$$\phi_2^* \omega = \left[(d + r\cos(\theta))r\sin(\theta) \right] d\varphi \wedge d\theta$$

3.5 Inversa do lema de Poincaré

Usando as equações (44) e (46), podemos ver que

$$\nabla \times (\nabla f) = \nabla \times (\Gamma(\mathrm{d}f)) = \Gamma \big[* \mathrm{d}(\Gamma^{-1}(\Gamma(\mathrm{d}f))) \big]$$
$$= \Gamma \big[* \mathrm{d}(\mathrm{d}f) \big] = \Gamma(*0)$$
$$= \mathbf{0}$$

ou seja, o lema de Poincaré d(df)=0 implica que o rotacional do gradiente (definidos pelas equações 44 e 46) de uma função real suave f é sempre o vetor nulo.

Usando as equações (45) e (46), também temos que

$$\begin{split} \boldsymbol{\nabla} \cdot (\boldsymbol{\nabla} \times \mathbf{F}) &= \boldsymbol{\nabla} \cdot \boldsymbol{\Gamma} \big[* d(\boldsymbol{\Gamma}^{-1}(\mathbf{F})) \big] \\ &= * d(*\boldsymbol{\Gamma}^{-1}(\boldsymbol{\Gamma} \big[* d(\boldsymbol{\Gamma}^{-1}(\mathbf{F})) \big])) \\ &= * d(*(* d(\boldsymbol{\Gamma}^{-1}(\mathbf{F})))) \\ &= * d(d(\boldsymbol{\Gamma}^{-1}(\mathbf{F})) \\ &= 0 \end{split}$$

onde usamos o fato de que

$$*(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = (-1)^{p(n-p)+(n-t)/2}\Gamma^{-1}(\mathbf{F})$$

com p=1, n=3 e t=3, com t sendo a assinatura do produto interno (que é o produto escalar usual, no qual é positivo definido). Então o lema de Poincaré também implica que o divergente do rotacional (definidos pelas equações 45 e 46) de um campo vetorial real suave é sempre zero.

Por outro lado, vimos na seção 1.2.2 que sob certas circunstâncias, se $\nabla \times \mathbf{F} = \mathbf{0}$ então $\mathbf{F} = \nabla V$ para alguma função escalar V e que se $\nabla \cdot \mathbf{F} = 0$, então $\mathbf{F} = \nabla \times \mathbf{A}$ para algum campo vetorial \mathbf{A} . Em outras palavras, nessas mesmas circunstâncias, se $d\omega = 0$, então há algum α tal que $d\alpha = \omega$, de forma que $d(d\alpha) = 0$. Iremos verificar no próximo teorema quais são os requisitos para isso ser verdade.

Teorema 3.4 (Inversa do lema de Poincaré). Se ω é uma p-forma $(p \ge 1)$ em um conjunto estrelado $U \subseteq \mathbb{R}^n$ e d $\omega = 0$, então existe uma (p-1)-forma α tal que

$$d\alpha = \omega$$

Demonstração. Seja I o intervalo dos reais [0,1]. Podemos montar um objeto (t,\mathbf{u}) que está associado simultaneamente a um $t\in I$ e a um elemento $\mathbf{u}\in U$, de forma que a totalidade desses objetos formam um conjunto $I\times U$.

Dada uma função escalar bem comportada $f = f(x^i, t)$, onde x^i são as coordenadas relacionadas a U, temos que a 1-forma

$$df = \left[\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} dx^{i} \right] + \frac{\partial f}{\partial t} dt$$

pertence ao espaço $\bigwedge^1(T^*(I \times U))$.

Agora seja j_1 o mapa que leva $\mathbf{u} \in U$ para $(1, \mathbf{u})$, dado por

$$j_1: U \mapsto (I \times U)$$

 $j_1(\mathbf{u}) = (1, \mathbf{u})$

De maneira similar, definimos j_0 :

$$j_0: U \mapsto (I \times U)$$

 $j_0(\mathbf{u}) = (0, \mathbf{u})$

Conforme vimos na seção 3.4, podemos definir funções $j_{1_p}^*$ e $j_{0_p}^*$ que levam uma p-forma com domínio em $I\times U$ para uma p-forma com domínio em U:

$$j_{1_p}^* : \bigwedge^p (T^*(I \times U)) \mapsto \bigwedge^p (T^*U)$$
$$j_{0_p}^* : \bigwedge^p (T^*(I \times U)) \mapsto \bigwedge^p (T^*U)$$

Os mapeamentos j_1 e j_0 são dados por

$$j_1:(x^1, x^2, \dots, x^n) \mapsto (x^1, x^2, \dots, x^n, 1)$$

 $j_0:(x^1, x^2, \dots, x^n) \mapsto (x^1, x^2, \dots, x^n, 0)$

Então no caso em que p=0, por exemplo, temos que

$$j_{1_0}^* f(x^i, t) = f(x^i, 1)$$
$$j_{0_0}^* f(x^i, t) = f(x^i, 0)$$

enquanto que com p = 1,

$$j_{1_{1}}^{*}(\mathrm{d}f) = j_{1_{1}}^{*} \left(\left[\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \, \mathrm{d}x^{i} \right] + \frac{\partial f}{\partial t} \, \mathrm{d}t \right)$$

$$= \left[\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \Big|_{t=1} j_{1_{1}}^{*}(\mathrm{d}x^{i}) \right] + \frac{\partial f}{\partial t} \Big|_{t=1} j_{1_{1}}^{*}(\mathrm{d}t)$$

$$= \left[\sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \Big|_{t=1} \frac{\partial x^{i}}{\partial x^{j}} \, \mathrm{d}x^{j} \right] + \frac{\partial f}{\partial t} \Big|_{t=1} \sum_{j=1}^{n} \frac{\partial t}{\partial x^{j}} \, \mathrm{d}x^{j}$$

Como t independe das coordenadas, $\frac{\partial t}{\partial x^j} = 0$. Além disso, uma vez que as coordenadas x^i são linearmente independentes entre si, temos $\frac{\partial x^i}{\partial x^j} = \delta^i_j$. Logo

$$j_{1_1}^*(\mathrm{d}f) = \sum_{i=1}^n \frac{\partial f}{\partial x^i} \Big|_{t=1} \mathrm{d}x^i$$

De maneira totalmente análoga,

$$j_{0_1}^*(\mathrm{d}f) = \sum_{i=1}^n \frac{\partial f}{\partial x^i} \Big|_{t=0} \mathrm{d}x^i$$

Em geral, dada uma p-forma ω , $j_{1_p}^*\omega$ faz a 1-forma dt desaparecer e fixar t=1 em ω . Já $j_{0_p}^*\omega$ também limpa os termos com dt mas faz t=0. Isso é garantido pela propriedade distributiva dos mapas (item 2 do teorema 3.3), já que qualquer termo com dt resultará em um $j_{1_n}^*(dt) = 0$ ou $j_{0_n}^*(dt) = 0$.

que qualquer termo com dt resultará em um $j_{1_1}^*(dt) = 0$ ou $j_{0_1}^*(dt) = 0$. Agora iremos definir uma transformação linear $K: \bigwedge^{p+1}(T^*(I \times U)) \mapsto \bigwedge^p(T^*U)$ da seguinte forma: K sempre levará ao elemento nulo qualquer argumento que não envolva dt, isto é, se $dx^H \in \bigwedge^{p+1}(T^*U)$ e $a_H \in \mathbb{R}$, então

$$K\left(a_H(t, \mathbf{u}) \, \mathrm{d}x^H\right) = 0$$

E quando há dtno argumento, se d $x^J \in \bigwedge^p(T^*U)$ e $a_J \in \mathbb{R},$ definimos K pela equação

$$K\left(a_J(t,\mathbf{u})\,\mathrm{d}t\wedge\mathrm{d}x^J\right) = \left[\int_0^1 a_J(t,\mathbf{u})\,\mathrm{d}t\right]\mathrm{d}x^J\tag{55}$$

Iremos primeiramente provar que

$$K(d\omega) + d(K(\omega)) = j_{1_{p+1}}^* \omega - j_{0_{p+1}}^* \omega$$
 (56)

Para isso, suponha $\lambda=a_J(t,\mathbf{u})\,\mathrm{d} t\wedge\mathrm{d} x^J$ uma (p+1)-forma em $I\times U$ que contenha dt. Então

$$d\lambda = \left[\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_J}{\partial x^i} dx^i \wedge dt \wedge dx^J \right] + \frac{\partial a_J}{\partial t} dt \wedge dt \wedge dx^J$$

$$d\lambda = \sum_{i=1}^{n} \left(-\frac{\partial a_J}{\partial x^i} \right) dt \wedge dx^i \wedge dx^J$$

Aplicando K a d λ , obteremos

$$K(\mathrm{d}\lambda) = -\sum_{i=1}^{n} \left[\int_{0}^{1} \frac{\partial a_{J}}{\partial x^{i}} \, \mathrm{d}t \right] \mathrm{d}x^{i} \wedge \mathrm{d}x^{J}$$

Agora sabendo que

$$K(\lambda) = \left[\int_0^1 a_J(t, \mathbf{u}) \, \mathrm{d}t \right] \mathrm{d}x^J$$

podemos aplicar a derivada exterior a esse resultado para obter

$$d(K(\lambda)) = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial}{\partial x^{i}} \left[\int_{0}^{1} a_{J}(t, \mathbf{u}) dt \right] dx^{i} \wedge dx^{J}$$

$$d(K(\lambda)) = \sum_{i=1}^{n} \left[\int_{0}^{1} \frac{\partial a_{J}}{\partial x^{i}} dt \right] dx^{i} \wedge dx^{J}$$

que é $K(d\lambda)$ mas com sinal trocado. Então

$$K(\mathrm{d}\lambda) + \mathrm{d}(K(\lambda)) = 0$$

Mas também sabemos que λ é um termo só e ele possui dt, o que leva $j_{1_{p+1}}^*\lambda=0$ e $j_{0_{p+1}}^*\lambda=0$. Esse resultado mostra concordância com a equação (56).

Agora vamos para o caso da (p+1)-forma $\omega = a_H(t, \mathbf{u}) \,\mathrm{d} x^H$ que não tem dt. Então

$$d\omega = \left[\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_H}{\partial x^i} dx^i \wedge dx^H \right] + \frac{\partial a_H}{\partial t} dt \wedge dx^H$$

Logo $K(\mathrm{d}\omega)$ fará o primeiro termo com a somatória desaparecer, sobrando apenas

$$K(d\omega) = \left[\int_0^1 \frac{\partial a_H(t, \mathbf{u})}{\partial t} dt \right] dx^H = \left[a_H(1, \mathbf{u}) - a_H(0, \mathbf{u}) \right] dx^H$$

Por outro lado, $K(\omega) = 0$ e portanto $d(K(\omega)) = 0$. E também sabemos que

$$a_H(1, \mathbf{u}) dx^H = j_{1_{p+1}}^* \omega$$
 e $a_H(0, \mathbf{u}) dx^H = j_{0_{p+1}}^* \omega$

e portanto

$$K(d\omega) + d(K(\omega)) = j_{1_{p+1}}^* \omega - j_{0_{p+1}}^* \omega$$
 (57)

Como K é uma transformação linear, essa equação se estende para qualquer (p+1)-forma em $I \times U$, seja ela dependente de dt ou não.

Agora seja ϕ um mapa dado por

$$\phi: I \times U \mapsto U$$
$$\phi(1, \mathbf{v}) = \mathbf{v}$$

$$\phi(0, \mathbf{v}) = \mathbf{v}_0$$

onde $\mathbf{v}_0 = (v^1, v^2, \dots, v^n)$ aponta para um ponto no conjunto U no qual U é estrelado. Segue que ϕ é dado por

$$\phi: (x^1, x^2, \dots, x^n, t) \mapsto (u^1, u^2, \dots, u^n)$$
(58)

onde $u^i = u^i(x^j, t)$ são coordenadas tais que satisfazem as condições de contorno

$$u^{i}(x^{j}, 1) = x^{i}$$
 e $u^{i}(x^{j}, 0) = v^{i}$

além de que $u^i \in U$ e que as derivadas parciais $\frac{\partial u^i}{\partial t}$ e $\frac{\partial u^i}{\partial x^j}$ existam para todo $t \in [0,1], \, \forall i,j$ e em todo o domínio U. Exemplos de coordenada desse tipo são

$$u^{i} = v^{i} + t(x^{i} - v^{i})$$
 e $u^{i} = v^{i} + (x^{i} - v^{i})\sin(\frac{\pi}{2}t)$

Dado que o conjunto é estrelado em \mathbf{v}_0 , então usaremos

$$u^i = v^i + (x^i - v^i)h(t)$$

onde h(0) = 0, h(1) = 1 e que $\frac{dh}{dt}$ exista $\forall t \in [0, 1]$. Então

$$\frac{\partial u^i}{\partial x^j} = \delta^i_j \cdot h(t)$$

Dada uma função escalar $g(u^1, u^2, \dots, u^n)$, segue de (58) que $\phi_0^*(g)$ leva a 0-forma g às coordenadas x^j e t:

$$\phi_0^*(g) = g(u^i(x^j, t)) \tag{59}$$

E para uma 1-forma dg dada por

$$dg = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial g}{\partial u^i} du^i$$

então

$$\phi_1^*(\mathrm{d}g) = \sum_{i=1}^n \left[\sum_{j=1}^n \frac{\partial g}{\partial u^i} \frac{\partial u^i}{\partial x^j} \, \mathrm{d}x^j \right] + \frac{\partial g}{\partial u^i} \frac{\partial u^i}{\partial t} \, \mathrm{d}t$$

$$= \sum_{i=1}^n \left[\sum_{j=1}^n \frac{\partial g}{\partial u^i} \delta_j^i \cdot h(t) \, \mathrm{d}x^j \right] + \sum_{i=1}^n \frac{\partial g}{\partial u^i} \frac{\partial u^i}{\partial t} \, \mathrm{d}t$$

$$= h(t) \sum_{i=1}^n \frac{\partial g}{\partial u^i} \, \mathrm{d}x^i + \sum_{i=1}^n \frac{\partial g}{\partial u^i} \frac{\partial u^i}{\partial t} \, \mathrm{d}t$$

$$(60)$$

Aplicando $j_{1_1}^*$ e $j_{0_1}^*$ à 1-forma $\phi_1^*(\mathrm{d}g)$ em (60), iremos obter

$$j_{1_{1}}^{*}(\phi_{1}^{*}(dg)) = h(1) \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial g}{\partial u^{i}} \bigg|_{t=1} dx^{i} = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial g}{\partial x^{i}} dx^{i} = dg$$
$$j_{0_{1}}^{*}(\phi_{1}^{*}(dg)) = h(0) \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial g}{\partial u^{i}} \bigg|_{t=0} dx^{i} = 0$$

Então para qualquer p-forma $\omega \in C^{\infty}U$, com $p \geqslant 1$ temos

$$(j_{1_n}^* \circ \phi_n^*)\omega = \omega \tag{61}$$

$$(j_0^* \circ \phi_n^*)\omega = 0 \tag{62}$$

Isso pode ser verificado por indução. Se as equações (61) e (62) são válidas para um certo p, então dada uma 1-forma λ e uma p-forma ω temos

$$j_{1_{p+1}}^{*}(\phi_{p+1}^{*}(\omega \wedge \lambda)) = j_{1_{p+1}}^{*}(\phi_{p}^{*}(\omega) \wedge \phi_{1}^{*}(\lambda))$$
$$= j_{1_{p}}^{*}(\phi_{p}^{*}(\omega)) \wedge j_{1_{1}}^{*}(\phi_{1}^{*}(\lambda))$$
$$= \omega \wedge \lambda$$

Da mesma forma,

$$j_{0_{p+1}}^*(\phi_{p+1}^*(\omega\wedge\lambda))=j_{0_p}^*(\phi_p^*(\omega))\wedge j_{0_1}^*(\phi_1^*(\lambda))=0$$

Agora seja ω a p-forma do enunciado, ou seja, sabe-se que d $\omega=0$. Então usando $\phi_{p+1}^*\omega$ como argumento na equação (57) obteremos

$$K(\mathrm{d}(\phi_p^*\omega)) + \mathrm{d}(K(\phi_p^*\omega)) = j_{1_p}^*(\phi_p^*\omega) - j_{0_p}^*(\phi_p^*\omega)$$

$$K(\phi_p^*(\mathrm{d}\omega)) + \mathrm{d}(K(\phi_p^*\omega)) = (j_{1_p}^* \circ \phi_p^*)\omega - (j_{0_p}^* \circ \phi_p^*)\omega$$

$$K(\phi_p^*0) + \mathrm{d}(K(\phi_p^*\omega)) = \omega - 0$$

$$\mathrm{d}(K(\phi_p^*\omega)) = \omega$$

Fazendo $\alpha = K(\phi_n^*\omega)$, concluímos que

$$d\alpha = \omega$$

o que completa a demonstração.

Note que se duas p-formas β e α produzirem uma mesma (p+1)-forma ω pelo operador d, então

$$d\beta = d\alpha = \omega \implies d(\beta - \alpha) = 0$$

e portanto da inversa do lema de Poincaré temos que

$$\beta - \alpha = d\gamma$$

ou equivalentemente

$$\beta = \alpha + \mathrm{d}\gamma$$

Isso significa que β e α podem diferir de apenas um d $\gamma,$ com γ sendo uma (p-1)-forma arbitrária.

Exemplo 3.7 (Divergente nulo e o rotacional). Suponha ω uma 2-forma dada nor

$$\omega = P(x, y, z) dy \wedge dz + Q(x, y, z) dz \wedge dx + R(x, y, z) dx \wedge dy$$

de forma que em um subconjunto U de \mathbb{R}^3 estrelado na origem é verdade

$$d\omega = \left(\frac{\partial P}{\partial x} + \frac{\partial Q}{\partial y} + \frac{\partial R}{\partial z}\right) dx \wedge dy \wedge dz = 0$$

 $ou\ equivalentemente$

$$\frac{\partial P}{\partial x} + \frac{\partial Q}{\partial y} + \frac{\partial R}{\partial z} = 0 \tag{63}$$

Podemos construir um mapa $\phi: ([0,1] \times U) \mapsto U$ dado por

$$\phi(x, y, z, t) = (tx, ty, tz)$$

cuja imagem é a reta que conecta a origem até (x, y, z). Pelo fato do conjunto ser estrelado na origem, toda a reta pertence a U.

Usando a equação (53), temos que ϕ_2^* leva uma 2-forma em U para uma 2-forma em $[0,1] \times U$ dada por

$$\phi_2^*(P\,\mathrm{d}y\wedge\mathrm{d}z) = \frac{P(tx,ty,tz)}{2} \left(\sum_{i,j=1}^4 \frac{\partial(ty,tz)}{\partial(x^i,x^j)}\right) \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$

 $com \ x^4 = t$. Os únicos jacobianos não nulos (além das comutações de x^i e x^j) serão

$$\begin{split} \frac{\partial(ty,tz)}{\partial(y,z)} &= t^2 \\ \frac{\partial(ty,tz)}{\partial(t,z)} &= yt \\ \frac{\partial(ty,tz)}{\partial(y,t)} &= tz \\ \frac{\partial(ty,tz)}{\partial(t,t)} &= yz \end{split}$$

Porém o primeiro resulta em um fator de $\mathrm{d}y \wedge \mathrm{d}z$ enquanto que o último resulta em $\mathrm{d}t \wedge \mathrm{d}t = 0$. Ao aplicarmos K a $\phi_2^*(P\,\mathrm{d}y \wedge \mathrm{d}z)$, o primeiro desaparecerá, e então os únicos relevantes serão o segundo e o terceiro. Com as comutações de x^i e x^j , aparecerão termos iguais porém negativos, o que pode ser mudado ao comutar $\mathrm{d}x^i$ com $\mathrm{d}x^j$, resultando em um fator 2 que cancelará com 1/2, resultando

$$\phi_2^*(P\,\mathrm{d} y\wedge\mathrm{d} z)=P(tx,ty,tz)\cdot[yt\,\mathrm{d} t\wedge\mathrm{d} z+tz\,\mathrm{d} y\wedge\mathrm{d} t+t^2\,\mathrm{d} y\wedge\mathrm{d} z]$$

Para deixarmos tudo com orientação positiva (primeiro de depois as coordenadas x, y e z) e então usar a relação do operador K dada por (55), comutaremos dy com de. Fazendo isso e colocando t em evidência, ficamos com

$$\phi_2^*(P\,\mathrm{d}y\wedge\mathrm{d}z) = t\cdot P(tx,ty,tz)\cdot [y\,\mathrm{d}t\wedge\mathrm{d}z - z\,\mathrm{d}t\wedge\mathrm{d}y] + (termos\ sem\ \mathrm{d}t)$$

De maneira análoga, encontraremos

$$\phi_2^*(Q \, \mathrm{d}z \wedge \mathrm{d}x) = t \cdot Q(tx, ty, tz) \cdot [z \, \mathrm{d}t \wedge \mathrm{d}x - x \, \mathrm{d}t \wedge \mathrm{d}z] + (termos \ sem \ \mathrm{d}t)$$

$$\phi_2^*(R \, \mathrm{d}x \wedge \mathrm{d}y) = t \cdot R(tx, ty, tz) \cdot [x \, \mathrm{d}t \wedge \mathrm{d}y - y \, \mathrm{d}t \wedge \mathrm{d}x] + (termos \ sem \ \mathrm{d}t)$$

Aplicando K a $\phi_2^*\omega$, obteremos uma 1-forma dada por

$$K(\phi_2^*\omega) = \left[\int_0^1 t \cdot P(tx, ty, tz) \, \mathrm{d}t \right] (y \, \mathrm{d}z - z \, \mathrm{d}y) +$$

$$\left[\int_0^1 t \cdot Q(tx, ty, tz) \, \mathrm{d}t \right] (z \, \mathrm{d}x - x \, \mathrm{d}z) +$$

$$\left[\int_0^1 t \cdot R(tx, ty, tz) \, \mathrm{d}t \right] (x \, \mathrm{d}y - y \, \mathrm{d}x)$$

Para calcularmos $dK(\phi_2^*\omega)$, vamos aplicar a derivada exterior para cada termo:

$$\mathrm{d}\left(\left[\int_0^1 t \cdot P(tx, ty, tz) \, \mathrm{d}t\right] y \, \mathrm{d}z\right) = \sum_{i=1}^3 \frac{\partial}{\partial x^i} \left[\int_0^1 y t \cdot P(tx, ty, tz) \, \mathrm{d}t\right] \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}z$$

$$= \frac{\partial}{\partial x} \left[\int_0^1 yt \cdot P(tx, ty, tz) \, dt \right] dx \wedge dz + \frac{\partial}{\partial y} \left[\int_0^1 yt \cdot P(tx, ty, tz) \, dt \right] dy \wedge dz$$
$$= \left[\int_0^1 yt \cdot \frac{\partial P}{\partial x} \, dt \right] dx \wedge dz + \left[\int_0^1 t \cdot P + yt \frac{\partial P}{\partial y} \, dt \right] dy \wedge dz$$

Mas

$$\frac{\partial P}{\partial x} = \frac{\partial P}{\partial (tx)} \frac{\partial (tx)}{\partial x} = t \frac{\partial P}{\partial (tx)}$$

 $e \ tamb\'em \ \frac{\partial P}{\partial y} = t \frac{\partial P}{\partial (ty)}, \ e \ ent\~ao$

$$d\left(\left[\int_{0}^{1} t \cdot P dt\right] y dz\right) = \left[\int_{0}^{1} y t^{2} \cdot \frac{\partial P}{\partial (tx)} dt\right] dx \wedge dz + \left[\int_{0}^{1} t \cdot P + y t^{2} \frac{\partial P}{\partial (ty)} dt\right] dy \wedge dz$$

De maneira análoga, temos

$$d\left(\left[\int_{0}^{1} t \cdot P dt\right] z dy\right) = \left[\int_{0}^{1} z t^{2} \cdot \frac{\partial P}{\partial (tx)} dt\right] dx \wedge dy + \left[\int_{0}^{1} t \cdot P + z t^{2} \frac{\partial P}{\partial (tz)} dt\right] dz \wedge dy$$

$$d\left(\left[\int_{0}^{1} t \cdot Q \, dt\right] z \, dx\right) = \left[\int_{0}^{1} z t^{2} \cdot \frac{\partial Q}{\partial (ty)} \, dt\right] dy \wedge dx + \left[\int_{0}^{1} t \cdot Q + z t^{2} \frac{\partial Q}{\partial (tz)} \, dt\right] dz \wedge dx$$

$$d\left(\left[\int_{0}^{1} t \cdot Q \, dt\right] x \, dz\right) = \left[\int_{0}^{1} x t^{2} \cdot \frac{\partial Q}{\partial (ty)} \, dt\right] dy \wedge dz + \left[\int_{0}^{1} t \cdot Q + x t^{2} \frac{\partial Q}{\partial (tx)} \, dt\right] dx \wedge dz$$

$$\begin{split} \mathrm{d} \left(\left[\int_0^1 t \cdot R \, \mathrm{d}t \right] x \, \mathrm{d}y \right) &= \\ & \left[\int_0^1 x t^2 \cdot \frac{\partial R}{\partial (tz)} \, \mathrm{d}t \right] \mathrm{d}z \wedge \mathrm{d}y + \left[\int_0^1 t \cdot R + x t^2 \frac{\partial R}{\partial (tx)} \, \mathrm{d}t \right] \mathrm{d}x \wedge \mathrm{d}y \end{split}$$

$$d\left(\left[\int_{0}^{1} t \cdot R dt\right] y dx\right) = \left[\int_{0}^{1} y t^{2} \cdot \frac{\partial R}{\partial (tz)} dt\right] dz \wedge dx + \left[\int_{0}^{1} t \cdot R + y t^{2} \frac{\partial R}{\partial (ty)} dt\right] dy \wedge dx$$

Eentão juntando os termos de $\mathrm{d}K(\phi_2^*\omega)$ que estão relacionados a $\mathrm{d}x\wedge\mathrm{d}y$ ficamos com

$$dK(\phi_2^*\omega) = \dots + \left[\int_0^1 -zt^2 \cdot \frac{\partial P}{\partial (tx)} - zt^2 \cdot \frac{\partial Q}{\partial (ty)} + 2t \cdot R + yt^2 \frac{\partial R}{\partial (ty)} + xt^2 \frac{\partial R}{\partial (tx)} dt \right] dx \wedge dy$$

Mas da equação (63) sabemos que

$$\frac{\partial R}{\partial (tz)} = -\frac{\partial P}{\partial (tx)} - \frac{\partial Q}{\partial (ty)}$$

é verdade para todo t em [0,1] (pois o conjunto é estrelado) e portanto

$$dK(\phi_2^*\omega) = \dots + \left[\int_0^1 zt^2 \cdot \frac{\partial R}{\partial (tz)} + 2t \cdot R + yt^2 \frac{\partial R}{\partial (ty)} + xt^2 \frac{\partial R}{\partial (tx)} dt \right] dx \wedge dy$$

Agora note que

$$t^{2} \frac{\mathrm{d}R}{\mathrm{d}t} = t^{2} \cdot \left(\frac{\partial R}{\partial (tx)} \frac{\partial (tx)}{\partial t} + \frac{\partial R}{\partial (ty)} \frac{\partial (ty)}{\partial t} + \frac{\partial R}{\partial (tz)} \frac{\partial (tz)}{\partial t} \right)$$
$$t^{2} \frac{\mathrm{d}R}{\mathrm{d}t} = xt^{2} \frac{\partial R}{\partial (tx)} + yt^{2} \frac{\partial R}{\partial (ty)} + zt^{2} \cdot \frac{\partial R}{\partial (tz)}$$

Logo

$$dK(\phi_2^*\omega) = \dots + \left[\int_0^1 t^2 \frac{dR}{dt} + 2t \cdot R \, dt \right] dx \wedge dy$$

Note também que

$$\frac{d}{dt} \left[t^2 R \right] = t^2 \frac{dR}{dt} + 2t \cdot R$$

e portanto

$$dK(\phi_2^*\omega) = \dots + \left[\int_0^1 \frac{d}{dt} \left[t^2 R \right] dt \right] dx \wedge dy$$
$$= \dots + t^2 R(tx, ty, tz) \Big|_0^1 dx \wedge dy$$
$$= \dots + R(x, y, z) dx \wedge dy$$

O raciocínio é inteiramente análogo para mostrar que isso também acontece com os termos relacionados a $dy \wedge dz$ e $dz \wedge dx$, o que implica

$$dK(\phi_2^*\omega) = P(x, y, z) dy \wedge dz + Q(x, y, z) dz \wedge dx + R(x, y, z) dx \wedge dy$$
$$dK(\phi_2^*\omega) = \omega$$

Então encontramos uma 1-forma $\alpha = K(\phi_2^*\omega)$ tal que $d\alpha = \omega$. Agora note que mostramos no exemplo (3.3) que calcular $d\alpha$, com α sendo uma 1-forma é equivalente a calcular o rotacional de algum outro campo vetorial. Se reescrevermos α na forma

$$\alpha = \left[\int_0^1 t(zQ - yR) \, dt \right] dx + \left[\int_0^1 t(xR - zP) \, dt \right] dy + \left[\int_0^1 t(yP - xQ) \, dt \right] dz$$

então identificamos o espaço vetorial ${\bf A}$ cujo rotacional reproduz o campo vetorial (P,Q,R):

$$\mathbf{A} = \left(\int_0^1 t(zQ - yR) \, \mathrm{d}t, \int_0^1 t(xR - zP) \, \mathrm{d}t, \int_0^1 t(yP - xQ) \, \mathrm{d}t \right)$$

Se $\mathbf{F} = (P, Q, R)$, então observamos que

$$\mathbf{F}(t\cdot\mathbf{r})\times(t\cdot\mathbf{r})=t(zQ-yR)\hat{\mathbf{i}}+t(xR-zP)\hat{\mathbf{j}}+t(yP-xQ)\hat{\mathbf{k}}$$

e portanto

$$\mathbf{A} = \int_0^1 \mathbf{F}(t \cdot \mathbf{r}) \times (t \cdot \mathbf{r}) \, \mathrm{d}t$$

que é exatamente a expressão que usamos na demonstração do teorema (1.11).

3.6 Coordenadas generalizadas

Sejam $\hat{\mathbf{e_1}}(x, y, z)$, $\hat{\mathbf{e_2}}(x, y, z)$ e $\hat{\mathbf{e_3}}(x, y, z)$ um conjunto ortonormal de campos vetoriais que variam suavemente em uma região do \mathbb{R}^3 . Eles podem ser escritos na forma

$$\hat{\mathbf{e_i}} = f_{i1}(x, y, z)\hat{\mathbf{i}} + f_{i2}(x, y, z)\hat{\mathbf{j}} + f_{i3}(x, y, z)\hat{\mathbf{k}}$$

Segue disso que

$$\hat{\mathbf{e_i}} \cdot \hat{\mathbf{e_j}} = f_{i1}f_{j1} + f_{i2}f_{j2} + f_{i3}f_{j3} = \delta_{ij}$$

Aplicando a derivada exterior nessa expressão, obtemos

$$d(\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}}) = (df_{i1})f_{j1} + (df_{i2})f_{j2} + (df_{i3})f_{j3} + f_{i1}(df_{j1}) + f_{i2}(df_{j2}) + f_{i3}(df_{j3})$$

$$d(\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}}) = d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} + \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}}$$

$$= d\delta_{ij}$$

$$= 0$$

Portanto temos

$$d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} + \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{j}} = 0 \tag{64}$$

Cada vetor $d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}}$ pode ser descrito usando a mesma base $\{\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{1}}, \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{2}}, \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{3}}\}$,

$$d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} = \omega_{i1}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{1}} + \omega_{i2}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{2}} + \omega_{i3}\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{3}}$$

$$(65)$$

mas com os elementos ω_{ij} sendo 1-formas. Segue disso que

$$d\hat{\mathbf{e_i}} \cdot \hat{\mathbf{e_i}} = \omega_{ii}$$

Por outro lado, trocando i e j de lugar obtemos

$$d\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} = \omega_{ii}$$

Usando a equação (64), chegamos à conclusão que

$$\omega_{ij} + \omega_{ji} = 0$$

ou equivalentemente

$$\omega_{ji} = -\omega_{ij} \tag{66}$$

Isso significa que podemos montar uma matriz anti-simétrica Ω com as 1-formas ω_{ij} .

Uma variação infinitesimal no espaço \mathbb{R}^3 em coordenadas cartesianas pode ser descrita com um vetor d**r** cujas componentes são 1-formas, dado por

$$d\mathbf{r} = dx\mathbf{\hat{i}} + dy\mathbf{\hat{j}} + dz\mathbf{\hat{k}}$$

Essa mesma variação pode ser descrita usando a base ortonormal $\{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$:

$$d\mathbf{r} = \sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_3 \hat{\mathbf{e_3}} \tag{67}$$

com σ_i sendo 1-formas.

Fazendo

$$\mathbf{e} = \begin{bmatrix} \hat{\mathbf{e_1}} \\ \hat{\mathbf{e_2}} \\ \hat{\mathbf{e_3}} \end{bmatrix} \quad \sigma = \begin{bmatrix} \sigma_1 & \sigma_2 & \sigma_3 \end{bmatrix} \quad \mathbf{e} \quad \Omega = [\omega_{ij}]$$

e considerando que a derivada exterior d aplicada a uma matriz é a matriz com d aplicado aos seus elementos podemos compactar as equações (65), (66) e (67) com as expressões

$$d\mathbf{e} = \Omega \mathbf{e} \tag{68}$$

$$\Omega^T = -\Omega \tag{69}$$

$$d\mathbf{r} = \sigma \mathbf{e} \tag{70}$$

Uma das utilidades dessa notação é a de que pode ser facilmente generalizada para dimensões maiores do que três.

Como os campos $\hat{\mathbf{e_i}}$ variam suavemente no espaço, as derivadas parciais comutam e portanto como consequência vale o lema de Poincaré:

$$d(d\hat{\mathbf{e_i}}) = 0$$
 e $d(d\mathbf{r}) = 0$

Da primeira igualdade, de (65) obtemos

$$d(d\hat{\mathbf{e_i}}) = (d\omega_{i1})\hat{\mathbf{e_1}} + \ldots + (d\omega_{i3})\hat{\mathbf{e_3}} + (-1)^1(\omega_{i1}\,d\hat{\mathbf{e_1}} + \ldots + \omega_{i3}\,d\hat{\mathbf{e_3}})$$

Usando (65) na segunda parcela, teremos

$$d(d\hat{\mathbf{e}_i}) = (d\omega_{i1})\hat{\mathbf{e}_1} + \ldots + (d\omega_{i3})\hat{\mathbf{e}_3} - [\omega_{i1}\omega_{11} + \omega_{i2}\omega_{21} + \omega_{i3}\omega_{31}]\hat{\mathbf{e}_1} - [\omega_{i1}\omega_{12} + \omega_{i2}\omega_{22} + \omega_{i3}\omega_{32}]\hat{\mathbf{e}_2} - [\omega_{i1}\omega_{13} + \omega_{i2}\omega_{23} + \omega_{i3}\omega_{33}]\hat{\mathbf{e}_3}$$

Note que os termos entre parênteses são os elementos da multiplicação de Ω com ela própria. Segue disso que

$$0 = (d\Omega - \Omega^2)\mathbf{e}$$
$$d\Omega = \Omega^2$$

De maneira similar, temos

$$d(d\mathbf{r}) = (d\sigma)\mathbf{e} - \sigma d\mathbf{e}$$
$$d(d\mathbf{r}) = (d\sigma)\mathbf{e} - \sigma\Omega\mathbf{e}$$
$$0 = (d\sigma - \sigma\Omega)\mathbf{e}$$
$$d\sigma = \sigma\Omega$$

Exemplo 3.8 (Coordenadas esféricas). As transformações das coordenadas esféricas para cartesianas são dadas por

$$x = r \sin(\theta) \cos(\varphi)$$
$$y = r \sin(\theta) \sin(\varphi)$$
$$z = r \cos(\theta)$$

Aplicando o operador diferencial às três coordenadas obtemos

$$dx = \sin(\theta)\cos(\varphi) dr + r\cos(\theta)\cos(\varphi) d\theta - r\sin(\theta)\sin(\varphi) d\varphi$$
$$dy = \sin(\theta)\sin(\varphi) dr + r\cos(\theta)\sin(\varphi) d\theta + r\sin(\theta)\cos(\varphi) d\varphi$$
$$dz = \cos(\theta) dr - r\sin(\theta) d\theta$$

e portanto o elemento infinitesimal d**r** fica

$$d\mathbf{r} = (\sin(\theta)\cos(\varphi), \sin(\theta)\sin(\varphi), \cos(\theta))dr + (r\cos(\theta)\cos(\varphi), r\cos(\theta)\sin(\varphi), -r\sin(\theta))d\theta + (-r\sin(\theta)\sin(\varphi), r\sin(\theta)\cos(\varphi), 0)d\varphi$$

Agora sabendo que

$$\hat{\mathbf{r}} = (\sin(\theta)\cos(\varphi), \sin(\theta)\sin(\varphi), \cos(\theta))$$

$$\hat{\theta} = (\cos(\theta)\cos(\varphi), \cos(\theta)\sin(\varphi), -\sin(\theta))$$

$$\hat{\varphi} = (-\sin(\varphi), \cos(\varphi), 0)$$

podemos reescrever dr na forma

$$d\mathbf{r} = dr\hat{\mathbf{r}} + r d\theta\hat{\theta} + r \sin(\theta) d\varphi\hat{\varphi}$$

Daí identificamos

$$\mathbf{\hat{e_1}} = \mathbf{\hat{r}} \qquad \mathbf{\hat{e_2}} = \mathbf{\hat{\theta}} \qquad e \qquad \mathbf{\hat{e_3}} = \mathbf{\hat{\varphi}}$$

$$\sigma_1 = dr \qquad \sigma_2 = r d\theta \qquad e \qquad \sigma_3 = r \sin(\theta) d\varphi$$

Agora note que

$$\sigma_1 \wedge \sigma_2 \wedge \sigma_3 = r^2 \sin(\theta) dr \wedge d\theta \wedge d\varphi$$

é o elemento de volume $dx \wedge dy \wedge dz$.

Para encontrarmos a matriz Ω , primeiramente aplicamos a derivada exterior ao versor $\hat{\mathbf{r}}$:

$$\begin{split} d\hat{\mathbf{r}} &= (\cos(\theta)\cos(\varphi)\,d\theta - \sin(\theta)\sin(\varphi)\,d\varphi)\hat{\mathbf{i}} + \\ &\quad (\cos(\theta)\sin(\varphi)\,d\theta + \sin(\theta)\cos(\varphi)\,d\varphi)\hat{\mathbf{j}} - \sin(\theta)\,d\theta\hat{\mathbf{k}} \end{split}$$

 $que \ \acute{e}$

$$d\hat{\mathbf{r}} = 0\hat{\mathbf{r}} + d\theta\hat{\theta} + \sin(\theta)\,d\varphi\hat{\varphi}$$

Portanto identificamos

$$\omega_{11} = 0$$
 $\omega_{12} = d\theta$ e $\omega_{13} = \sin(\theta) d\varphi$

De maneira similar, para $d\hat{\theta}$ e $d\hat{\varphi}$ encontramos

$$d\hat{\theta} = (-\sin(\theta)\cos(\varphi) d\theta - \cos(\theta)\sin(\varphi) d\varphi)\hat{\mathbf{i}} + (-\sin(\theta)\sin(\varphi) d\theta + \cos(\theta)\cos(\varphi) d\varphi)\hat{\mathbf{j}} - \cos(\theta) d\theta \hat{\mathbf{k}}$$

$$d\hat{\varphi} = -\cos(\varphi) \, d\varphi \,\hat{\mathbf{i}} - \sin(\varphi) \, d\varphi \,\hat{\mathbf{j}} + 0 \,\hat{\mathbf{k}}$$
 (71)

ou equivalentemente

$$d\hat{\theta} = -d\theta \hat{\mathbf{r}} + 0\hat{\theta} + \cos(\theta) d\varphi \hat{\varphi}$$

Para encontrarmos $d\hat{\varphi}$ na base $\{\hat{\mathbf{r}}, \hat{\theta}, \hat{\varphi}\}$, devemos escrevê-lo em função de $\hat{\mathbf{r}}$ e $\hat{\theta}$ de forma que a coordenada em $\hat{\mathbf{k}}$ se anule. Para isso, multiplicamos $\hat{\mathbf{r}}$ por $\sin(\theta)$ e $\hat{\theta}$ por $\cos(\theta)$ para então somar:

$$\sin(\theta)\hat{\mathbf{r}} + \cos(\theta)\hat{\theta} = \left(\sin^2(\theta)\cos(\varphi), \sin^2(\theta)\sin(\varphi), \sin(\theta)\cos(\theta)\right) + \left(\cos^2(\theta)\cos(\varphi), \cos^2(\theta)\sin(\varphi), -\sin(\theta)\cos(\theta)\right)$$

$$\sin(\theta)\hat{\mathbf{r}} + \cos(\theta)\hat{\theta} = ((\sin^2(\theta) + \cos^2(\theta))\cos(\varphi), (\sin^2(\theta) + \cos^2(\theta))\sin(\varphi), 0)$$
$$= (\cos(\varphi), \sin(\varphi), 0)$$

que é (71) a menos de um fator $-d\varphi$ e portanto

$$\mathrm{d}\hat{\varphi} = -\sin(\theta)\,\mathrm{d}\varphi\hat{\mathbf{r}} - \cos(\theta)\,\mathrm{d}\varphi\hat{\theta}$$

Com isso, a matriz $\Omega = [\omega_{ij}]$ fica

$$\Omega = \begin{bmatrix} 0 & d\theta & \sin(\theta) d\varphi \\ -d\theta & 0 & \cos(\theta) d\varphi \\ -\sin(\theta) d\varphi & -\cos(\theta) d\varphi & 0 \end{bmatrix}$$

Note que Ω é anti-simétrica, conforme vimos anteriormente.

Cada versor da base ortonormal $\{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$ pode ser escrito na forma

$$\hat{\mathbf{e_i}} = b_{i1}\hat{\mathbf{i}} + b_{i2}\hat{\mathbf{j}} + b_{i3}\hat{\mathbf{k}}$$

Na notação matricial, isso é

$$\mathbf{e} = B\mathbf{i}$$

onde agora $B = [b_{ij}]$ e

$$\mathbf{i} = \left[egin{array}{c} \hat{\mathbf{i}} \ \hat{\mathbf{j}} \ \hat{\mathbf{k}} \end{array}
ight]$$

Dado que a base $\{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$ é ortonormal, segue que

$$\mathbf{e} \cdot \mathbf{e}^T = [\hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}} \cdot \hat{\mathbf{e}}_{\mathbf{i}}] = I$$

onde $[\hat{\mathbf{e_i}} \cdot \hat{\mathbf{e_j}}]$ é a matriz de Gram dos versores $\hat{\mathbf{e_i}}$, com a multiplicação dos elementos sendo um produto interno. Mas por outro lado, temos

$$\mathbf{e} \cdot \mathbf{e}^T = (B\mathbf{i}) (\mathbf{i}^T B^T) = B(\mathbf{i} \cdot \mathbf{i}^T) B^T = BIB^T = BB^T$$

e portanto B é uma matriz ortogonal, ou seja, $BB^T=I \implies B^{-1}=B^T$. Da equação (70) temos que

$$d\mathbf{r} = \sigma \mathbf{e} = \sigma B \mathbf{i}$$

Entretanto também temos

$$d\mathbf{r} = dx\hat{\mathbf{i}} + dy\hat{\mathbf{j}} + dz\hat{\mathbf{k}} = \begin{bmatrix} dx & dy & dz \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} \hat{\mathbf{i}} \\ \hat{\mathbf{j}} \\ \hat{\mathbf{k}} \end{bmatrix}$$

$$d\mathbf{r} = [dx \ dy \ dz] \mathbf{i}$$

Segue disso que

$$\begin{bmatrix} dx & dy & dz \end{bmatrix} \mathbf{i} = \sigma B \mathbf{i}$$
$$\begin{bmatrix} dx & dy & dz \end{bmatrix} = \sigma B$$

ou equivalentemente

$$dx = \sum_{i=1}^{3} b_{1i}\sigma_i \qquad dy = \sum_{j=1}^{3} b_{2j}\sigma_j \quad e \quad dz = \sum_{k=1}^{3} b_{3k}\sigma_k$$

Logo

$$dx \wedge dy \wedge dz = \left(\sum_{i=1}^{3} b_{1i}\sigma_{i}\right) \wedge \left(\sum_{j=1}^{3} b_{2j}\sigma_{j}\right) \wedge \left(\sum_{k=1}^{3} b_{3k}\sigma_{k}\right)$$
$$dx \wedge dy \wedge dz = \sum_{ijk=1}^{3} b_{1i}b_{2j}b_{3k} \left(\sigma_{i} \wedge \sigma_{j} \wedge \sigma_{k}\right)$$

Conforme já vimos na seção (2.1), essa última expressão é equivalente a $B\sigma_1 \wedge B\sigma_2 \wedge B\sigma_3$, que por sua vez é equivalente a $|B|(\sigma_1 \wedge \sigma_2 \wedge \sigma_3)$, onde |B| é o determinante de B. Mas como B é uma matriz ortogonal, então

$$1 = \det I = \det(BB^{-1}) = (\det B) \cdot (\det B^{T}) = (\det B)^{2}$$

e portanto det $B=\pm 1$. Assumindo que $\sigma_i \wedge \sigma_j \wedge \sigma_k$ forma uma base com orientação positiva, conforme vimos na seção (2.4) por definição uma base positiva se transforma em uma outra base positiva usando uma matriz com determinante positivo. Logo det B=1, implicando que

$$dx \wedge dy \wedge dz = \sigma_1 \wedge \sigma_2 \wedge \sigma_3 \tag{72}$$

O resultado (72) aparece no exemplo (3.8), onde encontramos

$$dx \wedge dy \wedge dz = r^2 \sin(\theta) dr \wedge d\theta \wedge d\varphi$$

Dado $\mathbf{e} = B\mathbf{i}$, temos também $\mathbf{i} = B^{-1}\mathbf{e}$ e portanto

$$d\mathbf{e} = (dB)\mathbf{i} = (dB)B^{-1}\mathbf{e}$$

Mas de (68) sabemos que de = Ω e e consequentemente obtemos a matriz antisimétrica

$$\Omega = (\mathrm{d}B)B^{-1}$$

Esse resultado pode ser estendido pelo seguinte teorema:

Teorema 3.5. Se A for uma matriz ortogonal cujos elementos são funções das coordenadas então $(dA)A^{-1}$ será uma matriz anti-simétrica.

Demonstração. Dado que A é ortogonal, então $A^TA = I$. Aplicando a derivada exterior em ambos os lados obteremos⁹

$$d(AA^{T}) = dI$$

$$(dA)A^{T} + A(dA^{T}) = 0$$

$$(dA)A^{-1} + A(dA)^{T} = 0$$

$$(dA)A^{-1} + ((dA)A^{T})^{T} = 0$$

$$((dA)A^{-1})^{T} = -(dA)A^{-1}$$

o que mostra que a matriz $(dA)A^{-1}$ é anti-simétrica.

Teorema 3.6. Seja A for uma matriz cujos elementos são funções das coordenadas definidas em um conjunto U e A é ortogonal para um certo ponto \mathbf{u}_0 em U. Então se dA = DA, onde D é uma matriz anti-simétrica, então A é ortogonal em todo U.

Demonstração. Seja $C = A^T A$. Então

$$dC = d(A^{T}A)$$

$$= (dA^{T})A + A^{T}(dA)$$

$$= (DA)^{T}A + A^{T}(DA)$$

$$= A^{T}D^{T}A + A^{T}DA$$

$$= -A^{T}DA + A^{T}DA$$

e portanto a matriz $C = A^T A$ é constante em todo U. Mas como $A^T A = I$ para um certo ponto \mathbf{u}_0 em U, então segue que para qualquer ponto em U vale $A^T A = I$ e consequentemente A é ortogonal em todo U.

$$d(AB)_{ij} = \sum_{k} d(a_{ik}b_{kj}) = \sum_{k} d(a_{ik})b_{kj} + \sum_{k} a_{ik} d(b_{kj}) = \left[(dA)B + A(dB) \right]_{ij}$$

 $[\]overline{\ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ \ }^9$ A derivada exterior se distribui num produto de matrizes semelhante ao produto de funções, já que se $(AB)_{ij}=\sum_k a_{ik}b_{kj}$ é o elemento da i-ésima linha e j-ésima coluna de AB,então

Dada uma transformação $\mathbf{u} = A\mathbf{u}_0$, com A ortogonal, temos que $\mathbf{u}_0 = A^{-1}\mathbf{u}$ e então a variação infinitesimal em \mathbf{u} é dada por

$$d\mathbf{u} = d(A\mathbf{u}_0) = (dA)\mathbf{u}_0 = (dA)A^{-1}\mathbf{u}$$

A nova posição do vetor ${\bf u}$ devido a uma variação infinitesimal d ${\bf u}$ é portanto

$$\mathbf{u} + d\mathbf{u} = \mathbf{u} + (dA)A^{-1}\mathbf{u} = (I + (dA)A^{-1})\mathbf{u}$$

3.7 Gradiente, Divergente, Rotacional e Laplaciano

De agora em diante denotaremos $du \wedge dv$ apenas como du dv, ficando implícito o produto exterior entre as 1-formas e compactando a notação.

Seja $\{u,v,w\}$ um conjunto de coordenadas do \mathbb{R}^3 . O vetor posição ${\bf r}$ pode ser descrito como

$$\mathbf{r} = x(u, v, w)\mathbf{\hat{i}} + y(u, v, w)\mathbf{\hat{j}} + z(u, v, w)\mathbf{\hat{k}}$$

Uma variação infinitesimal em uma dessas coordenadas leva ${\bf r}$ a outro ponto próximo. No caso da coordenada u, o vetor de deslocamento infinitesimal é dado por

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} = \frac{\partial x}{\partial u} \hat{\mathbf{i}} + \frac{\partial y}{\partial u} \hat{\mathbf{j}} + \frac{\partial z}{\partial u} \hat{\mathbf{k}}$$

Iremos definir $\hat{\mathbf{e_1}}$ como sendo o versor de $\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u}$, ou seja, o vetor que mostra a direção para onde \mathbf{r} muda quando u tem uma pequena variação. Então multiplicando essa derivada parcial por alguma função λ de u, v e w obteremos $\hat{\mathbf{e_1}}$:

$$\hat{\mathbf{e_1}} = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial x}{\partial u} \hat{\mathbf{i}} + \frac{1}{\lambda} \frac{\partial y}{\partial u} \hat{\mathbf{j}} + \frac{1}{\lambda} \frac{\partial z}{\partial u} \hat{\mathbf{k}}$$
 (73)

Analogamente para $v \in w$ temos

$$\hat{\mathbf{e_2}} = \frac{1}{\mu} \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} = \frac{1}{\mu} \frac{\partial x}{\partial v} \hat{\mathbf{i}} + \frac{1}{\mu} \frac{\partial y}{\partial v} \hat{\mathbf{j}} + \frac{1}{\mu} \frac{\partial z}{\partial v} \hat{\mathbf{k}}$$
(74)

$$\hat{\mathbf{e_3}} = \frac{1}{\nu} \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial w} = \frac{1}{\nu} \frac{\partial x}{\partial w} \hat{\mathbf{i}} + \frac{1}{\nu} \frac{\partial y}{\partial w} \hat{\mathbf{j}} + \frac{1}{\nu} \frac{\partial z}{\partial w} \hat{\mathbf{k}}$$
(75)

para certas funções μ e ν que respectivamente tornam $\hat{\mathbf{e_2}}$ e $\hat{\mathbf{e_3}}$ normais.

Agora note que aplicando a derivada exterior a ${\bf r}$ obteremos

$$d\mathbf{r} = \left(\frac{\partial x}{\partial u} du + \frac{\partial x}{\partial v} dv + \frac{\partial x}{\partial w} dw\right) \hat{\mathbf{i}} + \ldots + \left(\frac{\partial z}{\partial u} du + \frac{\partial z}{\partial v} dv + \frac{\partial z}{\partial w} dw\right) \hat{\mathbf{k}}$$

e portanto

$$d\mathbf{r} = \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} du + \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} dv + \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial w} dw$$

Mas das equações (73), (74) e (75), temos que

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial u} = \lambda \hat{\mathbf{e_1}} \qquad \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial v} = \mu \hat{\mathbf{e_2}} \quad e \quad \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial w} = \nu \hat{\mathbf{e_3}}$$

e então

$$d\mathbf{r} = (\lambda du)\hat{\mathbf{e_1}} + (\mu dv)\hat{\mathbf{e_2}} + (\nu dw)\hat{\mathbf{e_3}}$$

Comparando essa expressão com d $\mathbf{r} = \sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_3 \hat{\mathbf{e_3}}$, concluímos que

$$\sigma_1 = \lambda \, \mathrm{d} u$$
 $\sigma_2 = \mu \, \mathrm{d} v$ e $\sigma_3 = \nu \, \mathrm{d} w$

As coordenadas $\{u, v, w\}$ são ditas ortogonais se $\{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$ formarem uma base ortonormal do \mathbb{R}^3 . Supondo que $\sigma_1\sigma_2\sigma_3$ constitui uma base positiva do espaço das 3-formas, então segue que $\sigma_1\sigma_2\sigma_3 = \mathrm{d}x\,\mathrm{d}y\,\mathrm{d}z$ e então poderemos usar o operador estrela nas 1-formas σ_i da maneira usual que vimos na seção (2.4).

Exemplo 3.9 (Gradiente). Dada uma função escalar f e um conjunto de coordenadas $\{u, v, w\}$, temos que

$$df = \frac{\partial f}{\partial u} du + \frac{\partial f}{\partial v} dv + \frac{\partial f}{\partial w} dw$$

e então

$$df = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \sigma_1 + \frac{1}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \sigma_2 + \frac{1}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \sigma_3$$

Agora iremos definir 10 uma transformação linear Γ tal que

$$\Gamma(\sigma_i) = \hat{\mathbf{e_i}}$$

Segue disso que

$$\Gamma(\mathrm{d}f) = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \hat{\mathbf{e_1}} + \frac{1}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \hat{\mathbf{e_2}} + \frac{1}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \hat{\mathbf{e_3}}$$

Iremos definir essa expressão como sendo o gradiente de f:

$$\nabla f = \Gamma(\mathrm{d}f) = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \hat{\mathbf{e_1}} + \frac{1}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \hat{\mathbf{e_2}} + \frac{1}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \hat{\mathbf{e_3}}$$

No caso particular das coordenadas esféricas, $u=r,\ v=\theta,\ w=\varphi,\ \lambda=1,$ $\mu=r\ e\ \nu=r\sin(\theta),\ no\ que\ leva\ a$

$$\nabla f = \frac{\partial f}{\partial r}\hat{\mathbf{r}} + \frac{1}{r}\frac{\partial f}{\partial \theta}\hat{\theta} + \frac{1}{r\sin(\theta)}\frac{\partial f}{\partial \varphi}\hat{\varphi}$$

Exemplo 3.10 (Divergente). Seja F um campo vetorial dado por

$$\mathbf{F} = F_1 \hat{\mathbf{e_1}} + F_2 \hat{\mathbf{e_2}} + F_3 \hat{\mathbf{e_3}}$$

Aplicando Γ^{-1} , obtemos

$$\Gamma^{-1}(\mathbf{F}) = F_1 \sigma_1 + F_2 \sigma_2 + F_3 \sigma_3$$

 $^{^{10}}$ A transformação Γ está completamente determinada, já que du, dv e dw são linearmente independentes (e consequentemente as 1-formas σ_i também são).

Agora aplicando o operador estrela:

$$*\Gamma^{-1}(\mathbf{F}) = F_1 \sigma_2 \sigma_3 + F_2 \sigma_3 \sigma_1 + F_3 \sigma_1 \sigma_2$$

= $(\mu \nu F_1) \, \mathrm{d}v \, \mathrm{d}w + (\lambda \nu F_2) \, \mathrm{d}w \, \mathrm{d}u + (\lambda \mu F_3) \, \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v$

Calculando a derivada exterior dessa 2-forma e sabendo que apenas uma das derivadas parciais deve sobreviver em cada termo, ficamos com

$$d(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \frac{\partial}{\partial u}(\mu\nu F_1) du dv dw + \frac{\partial}{\partial v}(\lambda\nu F_2) dv dw du + \frac{\partial}{\partial w}(\lambda\mu F_3) dw du dv$$
$$= \left(\frac{\partial}{\partial u}(\mu\nu F_1) + \frac{\partial}{\partial v}(\lambda\nu F_2) + \frac{\partial}{\partial w}(\lambda\mu F_3)\right) du dv dw$$
$$= \frac{1}{\lambda\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial u}(\mu\nu F_1) + \frac{\partial}{\partial v}(\lambda\nu F_2) + \frac{\partial}{\partial w}(\lambda\mu F_3)\right) \sigma_1\sigma_2\sigma_3$$

Aplicando novamente o operador estrela, obtemos

$$*d(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \frac{1}{\lambda\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu\nu F_1) + \frac{\partial}{\partial v} (\lambda\nu F_2) + \frac{\partial}{\partial w} (\lambda\mu F_3) \right)$$

Iremos definir essa expressão como sendo o divergente de F:

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = * d(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \frac{1}{\lambda \mu \nu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu \nu F_1) + \frac{\partial}{\partial v} (\lambda \nu F_2) + \frac{\partial}{\partial w} (\lambda \mu F_3) \right)$$

Em coordenadas esféricas, ficamos com

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = \frac{1}{r^2 \sin(\theta)} \left(\frac{\partial}{\partial r} (r^2 \sin(\theta) F_r) + \frac{\partial}{\partial \theta} (r \sin(\theta) F_\theta) + \frac{\partial}{\partial \varphi} (r F_\varphi) \right)$$
$$= \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} (r^2 F_r) + \frac{1}{r \sin(\theta)} \frac{\partial}{\partial \theta} (\sin(\theta) F_\theta) + \frac{1}{r \sin(\theta)} \frac{\partial}{\partial \varphi}$$

Exemplo 3.11 (Rotacional). Dado o mesmo campo vetorial \mathbf{F} do exemplo anterior (3.10), temos que

$$\Gamma^{-1}(\mathbf{F}) = F_1 \sigma_1 + F_2 \sigma_2 + F_3 \sigma_3$$
$$= \lambda F_1 du + \mu F_2 dv + \nu F_3 dw$$

Aplicando a derivada exterior, obtemos

$$d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \, dv \, du + \frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) \, dw \, du + \frac{\partial}{\partial u} (\mu F_2) \, du \, dv + \frac{\partial}{\partial v} (\mu F_2) \, dw \, dv + \frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) \, du \, dw + \frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) \, dv \, dw$$

$$d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \left(\frac{\partial}{\partial v}(\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w}(\mu F_2)\right) dv dw + \left(\frac{\partial}{\partial w}(\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u}(\nu F_3)\right) dw du + \left(\frac{\partial}{\partial u}(\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v}(\lambda F_1)\right) du dv$$

Voltando para as 1-formas σ_i ,

$$d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \sigma_2 \sigma_3 + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \sigma_3 \sigma_1 + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \sigma_1 \sigma_2$$

Usando o operador estrela, temos que

$$*d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \sigma_1 + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \sigma_2 + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \sigma_3$$

Aplicando Γ nessa expressão, chegamos a

$$\Gamma(*d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F}))) = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \hat{\mathbf{e_1}} + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \hat{\mathbf{e_2}} + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \hat{\mathbf{e_3}}$$

Iremos definir esse resultado como sendo o rotacional de F:

$$\nabla \times \mathbf{F} = \Gamma(*d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})))$$

$$\nabla \times \mathbf{F} = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \hat{\mathbf{e_1}} + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \hat{\mathbf{e_2}} + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \hat{\mathbf{e_3}}$$

Em coordenadas esféricas, o rotacional é dado por

$$\nabla \times \mathbf{F} = \frac{1}{r^2 \sin(\theta)} \left(\frac{\partial}{\partial \theta} (r \sin(\theta) F_{\varphi}) - \frac{\partial}{\partial \varphi} (r F_{\theta}) \right) \hat{\mathbf{r}} + \frac{1}{r \sin(\theta)} \left(\frac{\partial F_r}{\partial \varphi} - \frac{\partial}{\partial r} (r \sin(\theta) F_{\varphi}) \right) \hat{\theta} + \frac{1}{r} \left(\frac{\partial}{\partial r} (r F_{\theta}) - \frac{\partial F_r}{\partial \theta} \right) \hat{\varphi}$$

$$\nabla \times \mathbf{F} = \frac{1}{r \sin(\theta)} \left(\frac{\partial}{\partial \theta} (\sin(\theta) F_{\varphi}) - \frac{\partial F_{\theta}}{\partial \varphi} \right) \hat{\mathbf{r}} + \frac{1}{r} \left(\frac{1}{\sin(\theta)} \frac{\partial F_{r}}{\partial \varphi} - \frac{\partial}{\partial r} (r F_{\varphi}) \right) \hat{\theta} + \frac{1}{r} \left(\frac{\partial}{\partial r} (r F_{\theta}) - \frac{\partial F_{r}}{\partial \theta} \right) \hat{\varphi}$$

Exemplo 3.12 (Laplaciano). Seja f uma função escalar das coordenadas u, v e w. Vimos no exemplo (3.9) que

$$df = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \sigma_1 + \frac{1}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \sigma_2 + \frac{1}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \sigma_3$$

Aplicando o operador estrela, obtemos

$$* df = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \sigma_2 \sigma_3 + \frac{1}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \sigma_3 \sigma_1 + \frac{1}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \sigma_1 \sigma_2$$
$$= \frac{\nu \mu}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} dv dw + \frac{\lambda \nu}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} dw du + \frac{\lambda \mu}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} du dv$$

Agora usando a derivada exterior, apenas uma derivada parcial deve sobreviver em cada termo, resultando

$$d(*df) = \frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\nu \mu}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \right) du dv dw + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\lambda \nu}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \right) dv dw du + \frac{\partial}{\partial w} \left(\frac{\lambda \mu}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \right) dw du dv$$

$$= \left[\frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\nu \mu}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\lambda \nu}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \right) + \frac{\partial}{\partial w} \left(\frac{\lambda \mu}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \right) \right] du dv dw$$

$$= \frac{1}{\lambda \mu \nu} \left[\frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\nu \mu}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\lambda \nu}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \right) + \frac{\partial}{\partial w} \left(\frac{\lambda \mu}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \right) \right] \sigma_1 \sigma_2 \sigma_3$$

Usando novamente o operador estrela, chegamos à expressão

$$\nabla^2 f = * d(* df) = \frac{1}{\lambda \mu \nu} \left[\frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\nu \mu}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\lambda \nu}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \right) + \frac{\partial}{\partial w} \left(\frac{\lambda \mu}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \right) \right]$$

no qual definiremos como laplaciano de f, denotado por $\nabla^2 f$.

Em coordenadas esféricas, o laplaciano é dado por

$$\nabla^{2} f = \frac{1}{r^{2} \sin(\theta)} \left[\frac{\partial}{\partial r} \left(r^{2} \sin(\theta) \frac{\partial f}{\partial r} \right) + \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\frac{r \sin(\theta)}{r} \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) + \frac{\partial}{\partial \varphi} \left(\frac{r}{r \sin(\theta)} \frac{\partial f}{\partial \varphi} \right) \right]$$

$$= \frac{1}{r^{2}} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^{2} \frac{\partial f}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^{2} \sin(\theta)} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin(\theta) \frac{\partial f}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^{2} \sin^{2}(\theta)} \frac{\partial^{2} f}{\partial \varphi^{2}}$$

Em suma, dada uma base ortonormal com orientação positiva $\{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$ com coordenadas $\{u, v, w\}$ e de forma que

$$d\mathbf{r} = \sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_3 \hat{\mathbf{e_3}}$$

então podemos definir uma transformação linear Γ tal que

$$\Gamma(\sigma_i) = \hat{\mathbf{e_i}}$$

e portanto, para uma função escalar f e um campo vetorial \mathbf{F} dado por

$$\mathbf{F} = F_1 \hat{\mathbf{e_1}} + F_2 \hat{\mathbf{e_2}} + F_3 \hat{\mathbf{e_3}}$$

segue que

$$\nabla f = \Gamma(\mathrm{d}f) \tag{76}$$

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = * d(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) \tag{77}$$

$$\nabla \times \mathbf{F} = \Gamma \left[* d(\Gamma^{-1}(\mathbf{F})) \right]$$
 (78)

$$\nabla^2 f = *d(*df) \tag{79}$$

Se $\sigma_1 = \lambda \, \mathrm{d} u, \; \sigma_2 = \mu \, \mathrm{d} v, \; \sigma_3 = \nu \, \mathrm{d} w,$ então podemos reescrever essas equações para

$$\nabla f = \frac{1}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \hat{\mathbf{e_1}} + \frac{1}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \hat{\mathbf{e_2}} + \frac{1}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \hat{\mathbf{e_3}}$$
 (80)

$$\nabla \cdot \mathbf{F} = \frac{1}{\lambda \mu \nu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu \nu F_1) + \frac{\partial}{\partial v} (\lambda \nu F_2) + \frac{\partial}{\partial w} (\lambda \mu F_3) \right)$$
(81)

$$\nabla \times \mathbf{F} = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \hat{\mathbf{e}}_1 + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \hat{\mathbf{e}}_2 + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \hat{\mathbf{e}}_3$$
(82)

$$\nabla^2 f = \frac{1}{\lambda \mu \nu} \left[\frac{\partial}{\partial u} \left(\frac{\nu \mu}{\lambda} \frac{\partial f}{\partial u} \right) + \frac{\partial}{\partial v} \left(\frac{\lambda \nu}{\mu} \frac{\partial f}{\partial v} \right) + \frac{\partial}{\partial w} \left(\frac{\lambda \mu}{\nu} \frac{\partial f}{\partial w} \right) \right]$$
(83)

Uma vez que Γ leva o espaço das 1-formas na base $\{\sigma_1, \sigma_2, \sigma_3\}$ para o espaço \mathbb{R}^3 , se quisermos encontrar a matriz que representa Γ na base $\{\hat{\mathbf{i}}, \hat{\mathbf{j}}, \hat{\mathbf{k}}\}$ basta lembrarmos que $\hat{\mathbf{e}}_{\hat{\mathbf{i}}} = b_{i1}\hat{\mathbf{i}} + b_{i2}\hat{\mathbf{j}} + b_{i3}\hat{\mathbf{k}}$ e portanto

$$\begin{bmatrix} ? & ? & ? \\ ? & ? & ? \\ ? & ? & ? \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} \delta_{i1} \\ \delta_{i2} \\ \delta_{i3} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} b_{i1} \\ b_{i2} \\ b_{i3} \end{bmatrix}$$

Segue disso que a matriz desconhecida que representa Γ é

$$\begin{bmatrix} b_{11} & b_{21} & b_{31} \\ b_{12} & b_{22} & b_{32} \\ b_{13} & b_{23} & b_{33} \end{bmatrix} = B^T$$

que é ortogonal.

As equações do gradiente (76), divergente (77) e laplaciano (79) são automaticamente generalizáveis para n dimensões. Para o gradiente, df retornará uma combinação linear de n 1-formas linearmente independentes, no qual $\Gamma(\mathrm{d}f)$ será um vetor do \mathbb{R}^n . Para o divergente, * $\Gamma^{-1}(\mathbf{F})$ será uma combinação linear de $\binom{n}{n-1}$ (n-1)-formas, no que d(* $\Gamma^{-1}(\mathbf{F})$) será uma n-forma e portanto * $\mathrm{d}(*\Gamma^{-1}(\mathbf{F}))$ será um escalar. Idem para o laplaciano.

Já para o rotacional d($\Gamma^{-1}(\mathbf{F})$) deve retornar uma combinação de linear de $\binom{n}{2}$ 2-formas linearmente independentes, no que *d($\Gamma^{-1}(\mathbf{F})$) será uma combinação de $\binom{n}{n-2}$ (n-2)-formas. Como só definimos Γ para agir em 1-formas σ_i , Γ em geral não estará definido para agir em (n-2)-formas, necessitando generalização. Se definirmos Γ para agir usando a equação

$$\Gamma(\sigma_i \sigma_j \dots \sigma_m) = \hat{\mathbf{e_i}} \wedge \hat{\mathbf{e_j}} \wedge \dots \wedge \hat{\mathbf{e_m}}$$

então $\nabla \times \mathbf{F}$ será um (n-2)-vetor.

Naturalmente há outras operações disponíveis, como por exemplo $\Gamma(*d(*d(\Gamma^{-1}\mathbf{F})))$ retornará um campo vetorial do \mathbb{R}^n se $\mathbf{F} \in \mathbb{R}^n$. Já se n = 2, então $*d(\Gamma^{-1}\mathbf{F})$ será um escalar:

$$\Gamma^{-1}(\mathbf{F}) = F_1 \sigma_1 + F_2 \sigma_2$$
$$= \lambda F_1 du + \mu F_2 dv$$

$$d(\Gamma^{-1}\mathbf{F}) = \left[\frac{\partial}{\partial u}(\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v}(\lambda F_1)\right] du dv$$
$$= \frac{1}{\lambda \mu} \left[\frac{\partial}{\partial u}(\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v}(\lambda F_1)\right] \sigma_1 \sigma_2$$

e portanto

$$*d(\Gamma^{-1}\mathbf{F}) = \frac{1}{\lambda\mu} \left[\frac{\partial}{\partial u} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right]$$

Em coordenadas polares, podemos ver que $\sigma_1 = dr$, $\sigma_2 = r d\theta$. Logo fazendo u = r e $v = \theta$ então obteremos $\lambda = 1$, $\mu = r$ e

$$*d(\Gamma^{-1}\mathbf{F}) = \frac{1}{r} \left[\frac{\partial}{\partial r} (rF_{\theta}) - \frac{\partial F_r}{\partial \theta} \right]$$

Essa expressão é exatamente $(\nabla \times \mathbf{F})_z$ em coordenadas cilíndricas no \mathbb{R}^3 .

3.8 Superfícies

Agora iremos fixar a coordenada correspondente ao versor $\hat{\mathbf{e_3}}$, no que resulta em um subdomínio do \mathbb{R}^3 dada por uma superfície, na qual designaremos de Σ . Sabendo que d \mathbf{r} está dentro do plano tangente gerado por $\hat{\mathbf{e_1}}$ e $\hat{\mathbf{e_2}}$, então d \mathbf{r} não tem componente na direção $\hat{\mathbf{e_3}}$ e consequentemente $\sigma_3 = 0$. De d $\mathbf{r} = \sigma \mathbf{e}$ temos

$$\mathbf{dr} = \sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}} \tag{84}$$

Uma vez que as coordenadas são ortogonais, segue que $\hat{\mathbf{e_3}}$ será normal a toda a superfície Σ . Conforme \mathbf{r} se move em Σ , o versor $\hat{\mathbf{e_3}}$ acompanhará a superfície. O conjunto dos versores normais à superfície Σ forma uma imagem com um formato esférico, denominado de imagem esférica de Σ . Por exemplo, na superfície cilíndrica paralela ao eixo z o versor $\hat{\rho}$ gerará uma circunferência no plano xy.

Sabendo que a matriz Ω , relacionada à variação dos eixos $\hat{\mathbf{e_i}}$ em Σ é antisimétrica,

$$\Omega^T = -\Omega$$

então podemos escrever essa matriz na forma

$$\Omega = \left[\begin{array}{ccc} 0 & \omega_3 & -\omega_1 \\ -\omega_3 & 0 & -\omega_2 \\ \omega_1 & \omega_2 & 0 \end{array} \right]$$

Da equação d $\mathbf{e} = \Omega \mathbf{e}$ vamos obter

$$\begin{bmatrix} d\hat{\mathbf{e_1}} \\ d\hat{\mathbf{e_2}} \\ d\hat{\mathbf{e_3}} \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 & \omega_3 & -\omega_1 \\ -\omega_3 & 0 & -\omega_2 \\ \omega_1 & \omega_2 & 0 \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} \hat{\mathbf{e_1}} \\ \hat{\mathbf{e_2}} \\ \hat{\mathbf{e_3}} \end{bmatrix}$$

que nos fornece as equações

$$d\hat{\mathbf{e_1}} = \omega_3 \hat{\mathbf{e_2}} - \omega_1 \hat{\mathbf{e_3}} \tag{85}$$

$$d\hat{\mathbf{e_2}} = -\omega_3 \hat{\mathbf{e_1}} - \omega_2 \hat{\mathbf{e_3}} \tag{86}$$

$$d\hat{\mathbf{e}_3} = \omega_1 \hat{\mathbf{e}_1} + \omega_2 \hat{\mathbf{e}_2} \tag{87}$$

Já da relação $d\Omega = \Omega^2$, temos

$$\begin{bmatrix} 0 & d\omega_{3} & -d\omega_{1} \\ -d\omega_{3} & 0 & -d\omega_{2} \\ d\omega_{1} & d\omega_{2} & 0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} 0 & \omega_{3} & -\omega_{1} \\ -\omega_{3} & 0 & -\omega_{2} \\ \omega_{1} & \omega_{2} & 0 \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} 0 & \omega_{3} & -\omega_{1} \\ -\omega_{3} & 0 & -\omega_{2} \\ \omega_{1} & \omega_{2} & 0 \end{bmatrix}$$
$$= \begin{bmatrix} -\omega_{3}\omega_{3} - \omega_{1}\omega_{1} & -\omega_{1}\omega_{2} & -\omega_{3}\omega_{2} \\ -\omega_{2}\omega_{1} & -\omega_{3}\omega_{3} - \omega_{2}\omega_{2} & \omega_{3}\omega_{1} \\ -\omega_{2}\omega_{3} & \omega_{1}\omega_{3} & -\omega_{1}\omega_{1} - \omega_{2}\omega_{2} \end{bmatrix}$$
$$= \begin{bmatrix} 0 & -\omega_{1}\omega_{2} & -\omega_{3}\omega_{2} \\ -\omega_{2}\omega_{1} & 0 & \omega_{3}\omega_{1} \\ -\omega_{2}\omega_{3} & \omega_{1}\omega_{3} & 0 \end{bmatrix}$$

e portanto

$$d\omega_1 = -\omega_2 \omega_3 \tag{88}$$

$$d\omega_2 = \omega_1 \omega_3 \tag{89}$$

$$d\omega_3 = -\omega_1 \omega_2 \tag{90}$$

E quanto a $d\sigma = \sigma\Omega$,

$$\begin{bmatrix} d\sigma_1 & d\sigma_2 & d0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \sigma_1 & \sigma_2 & 0 \end{bmatrix} \cdot \begin{bmatrix} 0 & \omega_3 & -\omega_1 \\ -\omega_3 & 0 & -\omega_2 \\ \omega_1 & \omega_2 & 0 \end{bmatrix}$$
$$= \begin{bmatrix} -\sigma_2\omega_3 & \sigma_1\omega_3 & -\sigma_1\omega_1 - \sigma_2\omega_2 \end{bmatrix}$$
$$= \begin{bmatrix} \omega_3\sigma_2 & -\omega_3\sigma_1 & \omega_1\sigma_1 + \omega_2\sigma_2 \end{bmatrix}$$

e então

$$d\sigma_1 = \omega_3 \sigma_2 \tag{91}$$

$$d\sigma_2 = -\omega_3 \sigma_1 \tag{92}$$

$$0 = \omega_1 \sigma_1 + \omega_2 \sigma_2 \tag{93}$$

As equações (84) a (93) fornecem várias informações sobre a superfície Σ , tais como a sua curvatura, elemento de área, entre outras.

Uma vez que $\sigma_1\sigma_2$ é uma base das 2-formas em Σ , podemos escrever $\omega_1\omega_2$ em termos dessa base:

$$\omega_1 \omega_2 = K \sigma_1 \sigma_2 \tag{94}$$

A função K é denominada de curvatura gaussiana de um determinado ponto na superfície Σ . Essa quantidade está relacionada à curvatura intrínseca de Σ , ou seja, referente às medidas feitas dentro e ao longo dessa superfície, sem levar em conta o espaço onde Σ reside (que é o espaço \mathbb{R}^3). Por exemplo, quando $K \neq 0$ numa região da superfície, podemos nos deparar com uma circunferência de raio R dentro dessa região que pode ter uma circunferência e área diferentes de $2\pi R$ e πR^2 respectivamente quando medidos dentro da própria superfície.

Já a 2-forma $\sigma_1\omega_2 - \sigma_2\omega_1$ também pode ser escrita na base $\sigma_1\sigma_2$,

$$\sigma_1 \omega_2 - \sigma_2 \omega_1 = 2H \sigma_1 \sigma_2 \tag{95}$$

onde a função H é denominado de curvatura média de um ponto em Σ . Ela está relacionada à curvatura extrínseca, isto é, associada a como Σ está imersa no espaço onde reside.

Analogamente, dado que $\{\sigma_1, \sigma_2\}$ é uma base das 1-formas em Σ , podemos escrever ω_1 e ω_2 como combinações lineares de σ_1 e σ_2 :

$$\omega_1 = p\sigma_1 + q\sigma_2$$
$$\omega_2 = r\sigma_1 + s\sigma_2$$

onde p, q, r e s são funções em Σ . Mas devido à equação (93),

$$0 = \omega_1 \sigma_1 + \omega_2 \sigma_2$$

temos que

$$0 = (p\sigma_1 + q\sigma_2)\sigma_1 + (r\sigma_1 + s\sigma_2)\sigma_2$$
$$= (-q + r)\sigma_1\sigma_2$$

Como $\sigma_1 \sigma_2$ é uma base das 2-formas em Σ , $\sigma_1 \sigma_2 \neq 0$ e portanto r = q. Logo

$$\omega_1 = p\sigma_1 + q\sigma_2 \tag{96}$$

$$\omega_2 = q\sigma_1 + s\sigma_2 \tag{97}$$

Substituindo essas equações em (94), vamos obter

$$K\sigma_1\sigma_2 = (p\sigma_1 + q\sigma_2)(q\sigma_1 + s\sigma_2)$$
$$= (ps - q^2)\sigma_1\sigma_2$$

e consequentemente

$$K = ps - q^2 (98)$$

Agora substituindo ω_1 e ω_2 em (95), temos

$$2H\sigma_1\sigma_2 = \sigma_1(q\sigma_1 + s\sigma_2) - \sigma_2(p\sigma_1 + q\sigma_2)$$
$$= (s+p)\sigma_1\sigma_2$$

e então

$$2H = p + s \tag{99}$$

Agora note que as equações (96) e (97) podem ser escritas na forma matricial

$$\left[\begin{array}{c} \omega_1 \\ \omega_2 \end{array}\right] = \left[\begin{array}{cc} p & q \\ q & s \end{array}\right] \cdot \left[\begin{array}{c} \sigma_1 \\ \sigma_2 \end{array}\right]$$

Os autovalores da matriz 2×2 satisfazem

$$\left| \begin{array}{cc} p - \mu & q \\ q & s - \mu \end{array} \right| = 0 \tag{100}$$

na qual chegamos na equação do segundo grau

$$\mu^2 - (p+s)\mu + ps - q^2 = 0$$

As fórmulas de Viète afirmam que as duas soluções μ_1 e μ_2 dessa equação satisfazem

$$\mu_1 + \mu_2 = -\frac{-(p+s)}{1} = p+s$$

e

$$\mu_1 \cdot \mu_2 = \frac{ps - q^2}{1} = ps - q^2$$

Comparando esses resultados com (98) e (99), concluímos que

$$K = \mu_1 \cdot \mu_2$$
 e $2H = \mu_1 + \mu_2$

Os autovalores μ_1 e μ_2 são denominados de curvaturas principais de Σ . Para encontrarmos ω_3 , usamos uma das equações (91) e (92),

$$d\sigma_1 = \omega_3 \sigma_2$$
 ou $d\sigma_2 = -\omega_3 \sigma_1$

E da equação (90), temos

$$d\omega_3 = -\omega_1\omega_2 = -K\sigma_1\sigma_2$$

Isso significa que basta sabermos σ_1 e σ_2 que já temos condições de encontrar a curvatura gaussiana K da superfície Σ .

Exemplo 3.13. Seja a curva no plano xy dada por

$$x(\theta) = \cos(\theta) + \ln(\tan(\theta/2))$$

$$y(\theta) = \sin(\theta)$$

onde $\pi/2 < \theta < \pi$. A revolução dessa curva em torno do eixo x gera uma superfície Σ , na qual pode ser vista na figura 2.

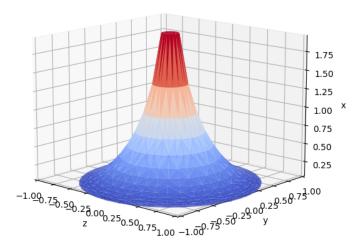


Figura 2: Superfície Σ no intervalo $\pi/2 < \theta < \pi$.

A parametrização dessa revolução pode ser dada pelo ângulo φ em relação ao eixo y e introduz uma nova coordenada z. Então $z=y\sin(\varphi)=\sin(\theta)\sin(\varphi)$ e deve aparecer um fator $\cos(\varphi)$ em y A superfície Σ , portanto, é dada por

$$x(\theta, \varphi) = \cos(\theta) + \ln(\tan(\theta/2))$$
$$y(\theta, \varphi) = \sin(\theta)\cos(\varphi)$$
$$z(\theta, \varphi) = \sin(\theta)\sin(\varphi)$$

onde $\pi/2 < \theta < \pi$ e $0 \le \varphi \le 2\pi$. Conforme vimos na seção anterior, podemos encontrar σ_1 e σ_2 referentes a θ e φ usando as equações

$$\sigma_1 = \lambda \, \mathrm{d}\theta \quad e \quad \sigma_2 = \mu \, \mathrm{d}\varphi$$

onde

$$\lambda = \left| \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \theta} \right| \quad e \quad \mu = \left| \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \varphi} \right|$$
$$\mathbf{r} = x(\theta, \varphi) \hat{\mathbf{i}} + y(\theta, \varphi) \hat{\mathbf{j}} + z(\theta, \varphi) \hat{\mathbf{k}}$$

Portanto

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \theta} = \left(-\sin(\theta) + \frac{1}{2}\sec^2(\theta/2)\cot(\theta/2) \right) \hat{\mathbf{i}} + \cos(\varphi)\cos(\theta) \hat{\mathbf{j}} + \sin(\varphi)\cos(\theta) \hat{\mathbf{k}}$$

$$= \cos(\theta)\cot(\theta)\hat{\mathbf{i}} + \cos(\varphi)\cos(\theta)\hat{\mathbf{j}} + \sin(\varphi)\cos(\theta)\hat{\mathbf{k}}$$

$$\lambda(\theta, \varphi) = \sqrt{\cos^2(\theta) \cot^2(\theta) + \cos^2(\theta)(\cos^2(\varphi) + \sin^2(\varphi))}$$

$$= \sqrt{\cos^2(\theta) \cot^2(\theta) + \cos^2(\theta)}$$

$$= \sqrt{\cos^2(\theta)(\cot^2(\theta) + 1)}$$

$$= \sqrt{\cos^2(\theta) \csc^2(\theta)}$$

$$= \cot(\theta)$$

E para a coordenada φ ,

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \varphi} = -\sin(\theta)\sin(\varphi)\hat{\mathbf{j}} + \sin(\theta)\cos(\varphi)\hat{\mathbf{k}}$$

$$\mu(\theta, \varphi) = \sqrt{\sin^2(\theta)(\sin^2(\varphi) + \cos^2(\varphi))}$$
$$= \sin(\theta)$$

 $Logo\ temos$

$$\sigma_1 = \cot(\theta) d\theta \quad e \quad \sigma_2 = \sin(\theta) d\varphi$$

Sabendo que $d\sigma_2 = -\omega_3 \sigma_1$, podemos encontrar¹¹ ω_3 :

$$d\sigma_2 = d(\sin(\theta) d\varphi)$$
$$-\omega_3 \sigma_1 = d(\sin(\theta)) d\varphi$$
$$-\omega_3 \cot(\theta) d\theta = \cos(\theta) d\theta d\varphi$$

 $e \ ent\tilde{ao} \ \omega_3 = \sin(\theta) \, d\varphi. \ Portanto$

$$K\sigma_1\sigma_2 = -d\omega_3$$

$$K\cot(\theta)\sin(\theta)\,d\theta\,d\varphi = -d(\sin(\theta)\,d\varphi)$$

$$K\cos(\theta)\,d\theta\,d\varphi = -\cos(\theta)\,d\theta\,d\varphi$$

Seque disso que a curvatura gaussiana da superfície Σ é K=-1.

Exemplo 3.14. No exemplo (3.6) vimos que um toro tem parametrização dada por

$$x = d\cos(\varphi) + r\cos(\theta)\cos(\varphi)$$
$$y = d\sin(\varphi) + r\cos(\theta)\sin(\varphi)$$
$$z = r\sin(\theta)$$

onde r é o raio do tubo e d é a distância entre o centro do tubo e a origem. A variação do vetor posição ${\bf r}$ em relação a θ é dada por

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \theta} = -r \sin(\theta) \cos(\varphi) \hat{\mathbf{i}} - r \sin(\theta) \sin(\varphi) \hat{\mathbf{j}} + r \cos(\theta) \hat{\mathbf{k}}$$
 (101)

 $^{^{11}}$ Poderíamos usar d $\sigma_1=\omega_3\sigma_2$, mas a única informação que obteríamos é que ou $\omega_3=0$ ou ω_3 é proporcional a d φ , já que d $\sigma_1=\mathrm{d}(\cot(\theta)\,\mathrm{d}\theta)=0.$

Podemos verificar que

$$\lambda = \left| \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \theta} \right| = r$$

Também iremos encontrar que

$$\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \varphi} = \left(-d\sin(\varphi) - r\cos(\theta)\sin(\varphi) \right) \hat{\mathbf{i}} + \left(d\cos(\varphi) + r\cos(\theta)\cos(\varphi) \right) \hat{\mathbf{j}}$$
 (102)

$$\mu = \left| \frac{\partial \mathbf{r}}{\partial \varphi} \right| = d + r \cos(\theta)$$

 $e\ portanto$

$$\sigma_1 = r d\theta$$
 e $\sigma_2 = (d + r \cos(\theta)) d\varphi$

Sabendo que $d\sigma_1 = 0$, usaremos a equação $d\sigma_2 = -\omega_3 \sigma_1$:

$$-r\omega_3 d\theta = d((d + r\cos(\theta)) d\varphi)$$
$$-r\omega_3 d\theta = -r\sin(\theta) d\theta d\varphi$$

Segue disso que $\omega_3 = -\sin(\theta) d\varphi$. Sabendo que $K\sigma_1\sigma_2 = -d\omega_3$,

$$K \cdot r(d + r\cos(\theta)) d\theta d\varphi = -d(-\sin(\theta) d\varphi)$$
$$= \cos(\theta) d\theta d\varphi$$

Logo

$$K \cdot r(d + r\cos(\theta)) = \cos(\theta)$$

$$K(\theta) = \frac{\cos(\theta)}{rd + r^2\cos(\theta)}$$
(103)

Lembrando que θ é o ângulo entre a projeção do ponto em Σ e o plano xy (no sentido de fora para dentro do toro), temos que K>0 quando $-\pi/2<\theta<\pi/2$, K<0 quando $\pi/2<\theta<3\pi/2$ e K=0 quando $\theta=\pm\pi/2$. Ou seja, a curvatura gaussiana do toro é negativa na parte interna, é positiva na parte externa e é zero nos pontos intermediários.

No exemplo (2.1) vimos que o produto vetorial entre dois vetores ordinários ${\bf u}$ e ${\bf v}$ do \mathbb{R}^3 pode ser dado por

$$\mathbf{u} \times \mathbf{v} = *(\mathbf{u} \wedge \mathbf{v})$$

De maneira semelhante, o produto vetorial entre vetores cujas componentes são p-formas é dado por

$$d\mathbf{u} \times d\mathbf{v} = *(d\mathbf{u} \wedge d\mathbf{v})$$

onde o operador estrela * e o produto exterior \land dessa equação age apenas nos versores $\hat{\mathbf{e_i}}$, enquanto que a multiplicação entre as componentes é o produto exterior entre p-formas.

O produto vetorial de dr com ele próprio é

$$d\mathbf{r} \times d\mathbf{r} = * [(\sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}}) \wedge (\sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}})]$$

$$= * [\sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_1}} \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_2 \sigma_1 \hat{\mathbf{e_2}} \hat{\mathbf{e_1}}]$$

$$= * [\sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_1}} \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_1}} \hat{\mathbf{e_2}}]$$

$$= * [2\sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_1}} \hat{\mathbf{e_2}}]$$

$$= 2\sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_3}}$$

A 2-forma $\sigma_1\sigma_2$ é o elemento de área de Σ , da mesma forma que $\sigma_1\sigma_2\sigma_3$ era o elemento de volume no \mathbb{R}^3 . Já o elemento $\sigma_1\sigma_2\hat{\mathbf{e_3}}$ é o vetor de área de Σ , que é o elemento da que aparece nas integrais de superfície. Por exemplo, em coordenadas esféricas com r=R constante, temos

$$d\mathbf{a} = \sigma_{\theta}\sigma_{\varphi}\mathbf{\hat{r}} = R^2 \sin(\theta) d\theta d\varphi \mathbf{\hat{r}}$$

Note também que o produto vetorial de um elemento com ele próprio só é zero quando a multiplicação das componentes comuta, o que não é o desse caso.

De maneira semelhante, temos

$$d\mathbf{r} \times d\hat{\mathbf{e}_3} = * [(\sigma_1 \hat{\mathbf{e}_1} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e}_2}) \wedge (\omega_1 \hat{\mathbf{e}_1} + \omega_2 \hat{\mathbf{e}_2})]$$
$$= (\sigma_1 \omega_2 - \sigma_2 \omega_1) \hat{\mathbf{e}_3}$$
$$= 2H\hat{\mathbf{e}_3}$$

e também

$$d\hat{\mathbf{e_3}} \times d\hat{\mathbf{e_3}} = * [(\omega_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \omega_2 \hat{\mathbf{e_2}}) \wedge (\omega_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \omega_2 \hat{\mathbf{e_2}})]$$

$$= 2\omega_1 \omega_2 \hat{\mathbf{e_3}}$$

$$= 2K\hat{\mathbf{e_3}}$$

Agora seja f uma função bem comportada definida em uma superfície Σ . Podemos construir uma generalização do operador laplaciano que esteja restrito em Σ , isto é, apenas os pontos de Σ são avaliados na variação de f. Esse operador recebe o nome de operador de Laplace-Beltrami, denotado por Δf . Ele é definido da mesma maneira que o laplaciano,

$$\Delta f = *(\mathbf{d} * \mathbf{d} f)$$

mas com a diferença de que df agora é função apenas de σ_1 e σ_2 :

$$df = c_1 \sigma_1 + c_2 \sigma_2$$

E então

$$*df = c_1\sigma_2 - c_2\sigma_1$$
$$d*df = d(c_1\sigma_2 - c_2\sigma_1)$$

A última equação pode ser expressa em termos da base $\sigma_1\sigma_2$, onde o fator multiplicativo é justamente Δf :

$$d * df = (\Delta f)\sigma_1\sigma_2$$

4 Formas diferenciais e integração

4.1 Variedades

Seja o toro dado por

$$x = d\cos(\varphi) + r\cos(\theta)\cos(\varphi)$$
$$y = d\sin(\varphi) + r\cos(\theta)\sin(\varphi)$$
$$z = r\sin(\theta)$$

onde d e r são constantes positivas tais que d > r. A coordenada θ é o ângulo entre o ponto (x,y,z) e a sua projeção no plano xy, orientado de fora para dentro do toro pelo lado superior. Já φ é o ângulo azimutal de (x,y,z) em relação ao eixo x. Iremos denotar M como o subconjunto do \mathbb{R}^3 formado pelos pontos que constituem o toro. Agora seja W o subconjunto do \mathbb{R}^2 dado por $\{(x,y) \in \mathbb{R}^2, d-r \leq \sqrt{x^2+y^2} \leq d+r\}$. Em coordenadas polares, W pode ser descrito por (s,β) , onde $s=\sqrt{x^2+y^2}, \ x=s\cos(\beta)$ e $y=s\sin(\beta)$. Vendo o toro de cima, podemos associar cada ponto de W a um ponto da parte superior do toro (incluindo os equadores interno e externo) usando a projeção dessa superfície no plano xy. Denotaremos essa parte superior de U, que é o subconjunto de M com $z \geqslant 0$. Essa associação cria um mapa que chamaremos de ϕ_{up} e pode ser escrito como

$$\phi_{up}: W \mapsto U,$$

$$\phi_{up}(s,\beta) = (x(\theta^{\uparrow}(s,\beta), \varphi^{\uparrow}(s,\beta)), y(\theta^{\uparrow}(s,\beta), \varphi^{\uparrow}(s,\beta)), z(\theta^{\uparrow}(s,\beta), \varphi^{\uparrow}(s,\beta)))$$

onde

$$\theta^{\uparrow}(s,\beta) = \frac{\pi}{2} + \arcsin\left(\frac{d-s}{r}\right)$$

$$\varphi^{\uparrow}(s,\beta) = \beta$$

com $d-r \leqslant s \leqslant d+r$ e $-\pi < \beta \leqslant \pi$. O toro e sua projeção pode ser vista na figura 3.

Da mesma forma, podemos criar um outro mapa ϕ_{down} que associa os pontos inferiores¹² do toro V com o mesmo conjunto U, mas agora com

$$\theta^{\downarrow}(s,\beta) = \pi + \arccos\left(\frac{d-s}{r}\right)$$

$$\varphi^{\downarrow}(s,\beta) = \beta$$

A união dos mapas ϕ_{up} e ϕ_{down} cobrem toda a superfície do toro e portanto formam um atlas dele, isto é, os dois mapas são suficientes para descrever qualquer ponto do toro. Os equadores interno e externo são comuns aos dois mapas, e como ambos usam o mesmo conjunto W, a correspondência de um para um dos pontos nesses equadores é trivial.

¹²Note que $U \cup V = M$.

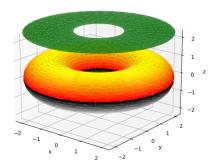


Figura 3: Toro com d=2 e r=1. A parte superior (domínio U) está colorida de vermelho e amarelo enquanto que a parte inferior (domínio V) está colorido de cinza. Em cima do toro, colorido de verde, está a projeção da parte inferior ou superior do toro no plano xy, que é o subconjunto W.

Os mapas ϕ_{up} e ϕ_{down} também admitem inversa. No caso $\phi_{up}^{-1}: U \mapsto W$ e $\phi_{down}^{-1}: V \mapsto W$ são dados por

$$\begin{split} \phi_{up}^{-1}(x,y,z) &= (x,y) \qquad (x,y,z) \in V^+ \\ \phi_{down}^{-1}(x,y,z) &= (x,y) \qquad (x,y,z) \in V^- \end{split}$$

em coordenadas cartesianas.

O fato de conseguirmos determinar relações unívocas entre quaisquer pontos de uma sub-região do toro (U ou V) com um subconjunto de um espaço euclidiano $W \subseteq \mathbb{R}^2$ usando funções bijetoras contínuas ϕ_{up} e ϕ_{down} com inversas ϕ_{up}^{-1} e ϕ_{down}^{-1} também contínuas mostra que estabelecemos um homeomorfismo entre os dois conjuntos (W com U ou também W com V).

Agora seja um ponto p qualquer do toro, isto é, $p \in M$. Se U for um subconjunto aberto de M que inclua p, então dizemos que U é uma vizinhança de p. Se a vizinhança U de p for conexa e pequena o suficiente, podemos estabelecer um homeomorfismo entre U e um subconjunto de um espaço euclidiano, que no caso é o \mathbb{R}^2 . Para os pontos fora dos equadores, isso pode ser feito usando os mapas descritos anteriormente. Agora note que nenhum dos dois mapas, ϕ_{up} e ϕ_{down} vão sozinhos cobrir completamente uma vizinhança conexa U_0 de um ponto que fica em um dos equadores. Porém nesse caso podemos sempre criar um novo mapa que é a projeção lateral da superfície no qual o equador se encontra, de forma que possa cobrir toda a vizinhança U_0 e estabelecer um outro homeomorfismo com um subconjunto do \mathbb{R}^2 , que seria o plano yz ou xz. Isso significa que todos os pontos do toro possuem alguma vizinhança tal que é homeomórfica com algum subconjunto aberto \mathbb{R}^3 0 de um espaço euclidiano.

Essa característica não é única dos toros, pois outros espaços topológicos tais como superfícies esféricas, retângulos, discos e curvas parametrizadas que não se cruzam do tipo $(x_1(t), \ldots, x_n(t))$ com $x_i(t)$ contínuas também possuem a propriedade de que todos os pontos que os compõe possuem uma vizinhança que é homeomórfica com algum subconjunto aberto do \mathbb{R}^n . Isso nos motiva à seguinte definição:

Definição 4.1 (Variedades). Um espaço topológico M é denominado de variedade se todos os pontos que o compõe possuem uma vizinhança que é homeomorfa a um subconjunto aberto de um espaço euclidiano.

Se em um determinado ponto $p \in M$ a menor dimensão do espaço euclidiano tal que é homeomórfica à sua vizinhança é n, então dizemos que a variedade M tem dimensão local n no ponto p. Se todos os pontos de M tiverem a mesma dimensão local n, então denominamos M de variedade n-dimensional, ou de variedade de dimensão n.

Dada uma variedade de dimensão n, uma vez que cada ponto possui alguma vizinhança homeomórfica ao \mathbb{R}^n , segue que são necessários n parâmetros para localizar esse ponto nessa vizinhança.

O toro M descrito anteriormente é uma variedade de dimensão dois porque qualquer homeomorfismo de um espaço euclidiano com uma vizinhança de qualquer um dos pontos necessita que esse espaço seja pelo menos o \mathbb{R}^2 , não sendo possível cobrir uma vizinhança usando apenas a reta real \mathbb{R} ou apenas por um ponto (dimensão zero).

4.1.1 Diferenciabilidade

Dada M uma variedade de dimensão n, a junção dos mapas que fazem homeomorfismo com \mathbb{R}^n e que conjuntamente cobrem todos os pontos formam um atlas de M. Sejam U e V subconjuntos abertos de M que possuem pontos em comum (isto é, $U \cap V \neq \emptyset$). Segue que dois mapas homeomórficos $\phi: U \mapsto \mathbb{R}^n$ e $\psi: V \mapsto \mathbb{R}^n$ pertencentes a esse atlas possuem um domínio em comum, que é $U \cap V$. Uma ilustração disso é mostrado na figura 4. Os mapas também são denotados por (U, ϕ) e (V, ψ) .

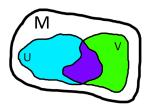


Figura 4: Dois subconjuntos U e V da variedade M possuem uma região em comum $U \cap V$ representado pela cor violeta.

Um exemplo é o caso do toro, em que U pode ser a parte superior do toro (não incluindo os equadores) e V uma lateral da superfície externa (excluindo

os pontos em que $z=\pm r$). Evidentemente há uma região em comum entre U e V que são os pontos dessa lateral com $z\in (0,r)$. E então ϕ leva os pontos superiores do toro à projeção xy enquanto que ψ leva os pontos da lateral externa à projeção xz ou yz, se essa lateral for paralela a um dos eixos x ou y respectivamente. A região $U\cap V$ é ilustrada na figura 5.

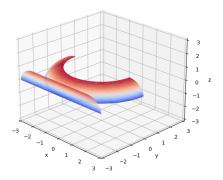


Figura 5: Região do toro no qual $U \cap V$. O subconjunto do \mathbb{R}^2 no qual é homeomórfico no domínio $U \cap V$ aparece ao lado esquerdo.

Qualquer ponto na região em comum $U \cap V$ pode ser aplicado tanto por ϕ quanto por ψ . De uma outra perspectiva, esses pontos podem ser uma ponte intermediária entre a imagem de ϕ e de ψ . No caso ϕ^{-1} leva a imagem de ϕ dessa região até um ponto em $U \cap V$ e então aplicamos ψ para levar esse ponto até a imagem de ψ . Essa passagem é representada pela composta $\psi \circ \phi^{-1}$: $\phi(U \cap V) \mapsto \psi(U \cap V)$. Como ϕ e ψ^{-1} são homeomorfismos, $\psi \circ \phi^{-1}$ também é. A função $\psi \circ \phi^{-1}$ é denominada de mapa de transição.

Agora seja $f:M\mapsto\mathbb{R}$ uma função real sobre a variedade M. Podemos levar a imagem $\phi(U\cap V)$ até $U\cap V$ usando ϕ^{-1} e então aplicar f, no que resulta na composta $f\circ\phi^{-1}$. Analogamente podemos construir $f\circ\psi^{-1}$. Se M for uma variedade de dimensão n, então as imagens $\phi(U\cap V)$ e $\psi(U\cap V)$ podem ser descritas usando n parâmetros, chamados de coordenadas locais. Iremos denotar as coordenadas em $\phi(U\cap V)$ de x^i e as coordenadas de $\psi(U\cap V)$ de y^j . Com base no mapa de transição $\psi\circ\phi^{-1}$, há uma relação entre essas coordenadas locais, no qual pode ser expressa por

$$x^{i} = x^{i}(y^{1}, y^{2}, \dots, y^{n})$$
 e $y^{j} = y^{j}(x^{1}, x^{2}, \dots, x^{n})$

Disso pode surgir a necessidade de saber como que f se comporta em relação às coordenadas locais, e isso envolve derivadas de f em x^i e em y^j . Se $f \circ \phi^{-1}$ e $f \circ \psi^{-1}$ forem diferenciáveis pelo menos até primeira ordem, isso é possível. Mas mesmo assim, isso não garante que possa existir uma regra da cadeia entre x^i e y^j . Usando as propriedades de composição podemos escrever $f \circ \phi^{-1}$ na forma

$$f \circ \phi^{-1} = (f \circ \psi^{-1}) \circ (\psi \circ \phi^{-1})$$

Então usar a regra da cadeia na derivada de $f \circ \phi^{-1}$ em x^i requer que o mapa de transição $\psi \circ \phi^{-1}$ seja diferenciável. Por exemplo, se isso for verdade até à primeira ordem, então as derivadas parciais $\frac{\partial y^j}{\partial x^i}$ e $\frac{\partial x^i}{\partial y^j}$ existem e a regra da cadeia (de primeira ordem) também.

Com base nisso, introduzimos o conceito de atlas diferenciável de M, no qual é um atlas de M composto por mapas tais que as transições entre eles sejam todos diferenciáveis (se tal atlas existir). Isso significa que se f for diferenciável nas coordenadas x^i em $U \cap V$, então pela regra da cadeia f também será diferenciável em y^j na região $U \cap V$.

Agora suponha que uma variedade M de dimensão n suporte um atlas diferenciável. Podemos adicionar um novo mapa (U_0, ϕ_0) a ele. Se o novo atlas com esse mapa continua sendo um atlas diferenciável (isto é, as transições dos mapas já existentes com (U_0, ϕ_0) são diferenciáveis), então dizemos que o mapa (U_0, ϕ_0) é diferencialmente compatível com tal atlas. O conjunto de todos os mapas de M diferencialmente compatíveis formam um atlas máximo de M.

De agora em diante iremos trabalhar apenas em variedades que admitem um atlas máximo, o que nos motiva à seguinte definição:

Definição 4.2 (Variedade diferenciável). Uma variedade diferenciável é uma variedade dotada de um atlas máximo.

Uma função $f: M \mapsto \mathbb{R}$ é dita ser diferenciável em um ponto p de uma variedade diferenciável M se as derivadas de $f \circ \phi^{-1}$ existirem para qualquer mapa ϕ do atlas máximo que cubra o ponto p. Uma função é dita suave se ela é diferenciável até a ordem que precisarmos.

4.1.2 Orientabilidade

Seja M uma variedade diferenciável e (U,ϕ) um mapa do atlas máximo com coordenadas x^i . Dado que as coordenadas x^i são independentes entre si, segue que

$$\frac{\partial x^i}{\partial x^k} = \delta^i_k$$

Usando a regra da cadeia, temos

$$\sum_{i} \frac{\partial x^{i}}{\partial y^{j}} \frac{\partial y^{j}}{\partial x^{k}} = \delta_{k}^{i}$$

Fazendo $a_{ij}=\frac{\partial x^i}{\partial y^j}$ e $b_{jk}=\frac{\partial y^j}{\partial x^k}$, obtemos uma equação matricial

$$\sum_{i} a_{ij} b_{jk} = \delta_k^i$$

ou então AB = I, onde $A = [a_{ij}]$ e $B = [b_{jk}]$. Isso significa que $\det(AB) = \det(A)\det(B) = \det(I) = 1$, ou seja, $\det(A) \neq 0$ e $\det(B) \neq 0$. Mas $A \in B$ são

justamente as matrizes jacobianas

$$A = \begin{bmatrix} \frac{\partial x^1}{\partial y^1} & \cdots & \frac{\partial x^1}{\partial y^n} \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \frac{\partial x^n}{\partial y^1} & \cdots & \frac{\partial x^n}{\partial y^n} \end{bmatrix} \quad \text{e} \quad B = \begin{bmatrix} \frac{\partial y^1}{\partial x^1} & \cdots & \frac{\partial y^1}{\partial x^n} \\ \vdots & \ddots & \vdots \\ \frac{\partial y^n}{\partial x^1} & \cdots & \frac{\partial y^n}{\partial x^n} \end{bmatrix}$$

Segue disso que a independência entre as coordenadas locais dos mapas garante um jacobiano $\frac{\partial(x^1,\ldots,x^n)}{\partial(y^1,\ldots,y^n)}=\det(A)$ não-nulo entre as coordenadas de dois mapas. Como os mapas de transição são diferenciáveis pelo menos até primeira ordem, então o jacobiano é uma função contínua que não tem raízes. Pelo teorema do valor intermediário, não é possível que o jacobiano troque de sinal, já que se isso acontecesse, teria que se anular em algum ponto. Portanto o jacobiano ou é sempre positivo ou sempre negativo.

Sabemos que o determinante muda de sinal ao trocar uma coluna pela outra, então a ordem das coordenadas é importante. Quando o jacobiano é positivo, dizemos que o mapa de transição preserva a orientação. Uma variedade dimensional é dita *orientável* quando admite um atlas composto de mapas de transição que preservam a orientação, também chamado de atlas orientado.

Exemplo 4.1 (Circunferência). Seja M o subconjunto do \mathbb{R}^2 constituído pelos pontos (x,y) que satisfazem $x^2+y^2=a^2$. Esse conjunto forma uma circunferência de raio a centrado na origem. Agora iremos criar um mapa $\phi_{up}: U \mapsto (-a,a)$, onde U é o subconjunto de M cujos elementos satisfazem y>0. Definiremos ϕ_{up} por

$$\phi_{up}(x,y) = x \qquad (y > 0)$$

e que cuja inversa ϕ_{up}^{-1} é dada por

$$\phi_{un}^{-1}(x) = (x, \sqrt{a^2 - x^2})$$

Como ϕ_{up} é bijetora, é contínua e tem inversa contínua, então ϕ_{up} forma um homeomorfismo entre U e um subconjunto aberto dos reais \mathbb{R} .

De maneira totalmente análoga, definiremos outros três mapas, ϕ_{right} , ϕ_{down} e ϕ_{left}

$$\phi_{right}(x, y) = y \qquad (x > 0)$$

$$\phi_{down}(x, y) = x \qquad (y < 0)$$

$$\phi_{left}(x, y) = y \qquad (x < 0)$$

com inversas dadas por

$$\begin{split} \phi_{right}^{-1}(y) &= (\sqrt{a^2 - y^2}, y) \\ \phi_{down}^{-1}(x) &= (x, -\sqrt{a^2 - x^2}) \\ \phi_{left}^{-1}(y) &= (-\sqrt{a^2 - y^2}, y) \end{split}$$

Esses quatro mapas cobrem todo o conjunto M e portanto formam um atlas de M. E como todos são homeomórficos com algum subconjunto de \mathbb{R} , segue que M é uma variedade de dimensão 1.

Os mapas de transição são quatro e cada um corresponde a um quadrante do plano \mathbb{R}^2 . Por exemplo $\phi_{up} \circ \phi_{right}^{-1}$ é dado por

$$\phi_{up} \circ \phi_{right}^{-1}(y) = \phi_{up}(\sqrt{a^2 - y^2}, y) = \sqrt{a^2 - y^2}$$

Agora percebemos que o jacobiano

$$\frac{d}{dy}\phi_{up}\circ\phi_{right}^{-1}(y) = \frac{dx}{dy} = -\frac{y}{\sqrt{a^2 - y^2}}$$

é negativo para todo y na região de interseção $y \in (0,a)$. Como a circunferência possui dimensão 1, não temos o luxo de trocar coordenadas de posição, já que só existe uma. Isso significa que esse atlas não pode ser orientado, mas não implica que a circunferência seja não-orientável. Ao invés disso, iremos escolher novos mapas ϕ_- e ϕ_+ dados por

$$\phi_{-}(x,y) = \frac{y}{a+x}$$
 $e \quad \phi_{+}(x,y) = -\frac{y}{a-x}$

Denotando s a coordenada local da imagem de ϕ_- e t a coordenada relacionada a ϕ_+ , temos

$$s = \frac{y}{a+x} \quad e \quad t = -\frac{y}{a-x} \tag{104}$$

O significado de s é a inclinação da reta (em relação ao eixo x) que passa pelo ponto (-a,0) e em $(x,y) \in M$, como pode ser visto na figura 6. Já t

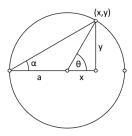


Figura 6: O parâmetro s é a tangente do ângulo α .

é a inclinação da reta (em relação ao eixo x) que passa em (a,0) e em (x,y). Podemos observar que ϕ_- cobre todos os pontos da circunferência exceto (-a,0) de maneira unívoca, enquanto que ϕ_+ faz o mesmo exceto em (a,0). Então ambos formam um atlas da circunferência. Em seus respectivos domínios, vemos que ambos os mapas são contínuos. Ambos s e t podem assumir quaisquer valores reais. O domínio em comum entre ϕ_- e ϕ_+ são todos os pontos da circunferência exceto (-a,0) e (a,0).

Usando o fato de que $x^2 + y^2 = a^2$ e usando a primeira expressão de (104), chegamos na equação

 $a^2 - x^2 = s^2(a+x)^2$

Uma das soluções da equação do segundo grau para x(s) é x(s) = -a na qual não nos serve por não ser uma inversa adequada. A outra solução é

$$x(s) = a \cdot \frac{1 - s^2}{1 + s^2}$$

Substituindo esse resultado em $y^2 = a^2 - x^2$, para $y \ge 0$ obtemos

$$y(s) = a \cdot \frac{2s}{1+s^2}$$

Portanto a inversa de ϕ_- é

$$\phi_{-}^{-1}(s) = \left(a \cdot \frac{1 - s^2}{1 + s^2}, \quad a \cdot \frac{2s}{1 + s^2}\right)$$

que é uma função contínua. Logo concluímos que ϕ_- é um homeomorfismo com \mathbb{R} . De maneia totalmente análoga, podemos mostrar que o mapa ϕ_+ também é.

O mapa de transição t(s) ou s(t) pode ser obtido diretamente de (104) ao multiplicar uma equação pela outra:

$$st = -\frac{y^2}{(a+x)(a-x)} = -\frac{a^2 - x^2}{a^2 - x^2} = -1$$

e portanto

$$t(s) = -\frac{1}{s}$$

O jacobiano é

$$\frac{dt}{ds} = \frac{1}{s^2}$$

que é sempre positivo na região do domínio em comum ($t \neq 0$ e $s \neq 0$). Com isso, concluímos que o atlas formado por ϕ_- e ϕ_+ é orientado e portanto a circunferência é orientável.

4.1.3 Vetores tangentes

Seja $f: M \mapsto \mathbb{R}$ uma função suave na variedade diferenciável orientável M de dimensão n. Seja também U um subconjunto aberto de M no qual um ponto $p \in M$ lhe pertence e x^i sendo suas coordenadas locais. Uma parametrização dessas coordenadas pode ser dada por y^j em um domínio V tal que $x^i(y^j) \in U$ e no qual a regra da cadeia entre essas coordenadas existe e é contínua. Podemos obter f pela parametrização fazendo $f(x^i(y^j))$. Com isso, temos que

$$\frac{\partial f}{\partial y^j} = \sum_{i=1}^n \frac{\partial f}{\partial x^i} \frac{\partial x^i}{\partial y^j} = \left(\sum_{i=1}^n \frac{\partial x^i}{\partial y^j} \frac{\partial}{\partial x^i}\right) f$$

No somatório nos deparamos com um elemento matricial $a^i_j=\frac{\partial x^i}{\partial y^j},$ de maneira que

$$\frac{\partial f}{\partial y^j} = \left(\sum_{i=1}^n a^i_j \frac{\partial}{\partial x^i}\right) f$$

Isso significa que o operador diferencial $\frac{\partial}{\partial y^j}$ pode ser construído como uma combinação linear de outros operadores $\frac{\partial}{\partial x^i}$:

$$\frac{\partial}{\partial y^j} = \sum_{i=1}^n a_j^i \frac{\partial}{\partial x^i} \tag{105}$$

Com base nisso, podemos afirmar que os operadores diferenciais em x^i formam uma base de um espaço vetorial T de dimensão n^{14} .

Agora suponha que a parametrização y^j tenha n variáveis independentes e o seu domínio V seja um subconjunto aberto de M no qual contém o ponto p referido no início. Então os diferenciais $\frac{\partial}{\partial y^j}$ também formam uma base de T e a^i_j se torna o jacobiano entre x^i e y^j . Com isso, suponha que as derivadas em y^j sejam dadas pela equação (105). Então a jacobiana $A=a^i_j$ é a matriz mudança de base das derivadas em x^i para as derivadas em y^j .

Dado um operador diferencial qualquer $\mathbf{v} \in T$, ele pode ser escrito nas duas bases:

$$\mathbf{v} = \sum_{i=1}^{n} u^{i} \frac{\partial}{\partial x^{i}} = \sum_{j=1}^{n} w^{j} \frac{\partial}{\partial y^{j}}$$
 (106)

onde u^i e w^j são as coordenadas de ${\bf v}$ em suas respectivas bases. Usando (105), obtemos

$$\mathbf{v} = \sum_{j=1}^{n} w^{j} \sum_{i=1}^{n} a_{j}^{i} \frac{\partial}{\partial x^{i}}$$
$$= \sum_{i=1}^{n} \left(\sum_{j=1}^{n} w^{j} a_{j}^{i} \right) \frac{\partial}{\partial x^{i}}$$

Comparando esse resultado com (106) e sabendo que os elementos da base são linearmente independentes entre si, chegamos na equação

$$u^i = \sum_{j=1}^n w^j a^i_j$$

 $^{^{14}\}mathrm{A}$ independência entre as coordenadas garante que esses elementos são linearmente independentes entre si. No caso do \mathbb{R}^3 , se em algum ponto de uma superfície as suas duas coordenadas forem múltiplas uma da outra, isso resulta em uma região pontiaguda e o jacobiano se anula ou fica indefinido nesse ponto.

Se X for a matriz coluna contendo as coordenadas u^i e Y a matriz com as coordenadas w^j , concluímos que

$$X = AY$$

ou então 15

$$A^{-1}X = Y$$

Pela definição (1.10), temos que os vetores $\frac{\partial}{\partial x^i}$ são contravariantes, o que justifica usarmos o índice superior para as coordenadas u^i ou w^j de \mathbf{v} .

Considere o ponto p no qual as coordenadas locais x^i são dadas por $(x^1,\ldots,x^n)\big|_p=(c^1,\ldots,c^n)$. Seja $\mathbf{F}^0(M)$ o conjunto de todas as funções suaves do tipo $M\mapsto\mathbb{R}$. Na região U estão definidos os operadores diferenciais $\frac{\partial}{\partial x^i}\big|_p$, onde agora essas derivadas são calculadas no ponto p. Segue disso que aplicar esses operadores em alguma função $f\in\mathbf{F}^0(M),\;\frac{\partial f}{\partial x^i}\big|_p$, retornará um número real. Essas derivadas parciais em p nos lembra dos vetores tangentes da seção 3.2, o que nos motiva à seguinte definição:

Definição 4.3 (Vetores tangentes). Um operador $\mathbf{v}: \mathbf{F}^0(M) \mapsto \mathbb{R}$ é denominado de vetor tangente em p se \mathbf{v} satisfazer as seguintes propriedades para quaisquer f e g de $\mathbf{F}^0(M)$:

1.
$$\mathbf{v}(af + bg) = a\mathbf{v}(f) + b\mathbf{v}(g), \quad \forall a, b \in \mathbb{R};$$

2.
$$\mathbf{v}(f \cdot g) = g(p)\mathbf{v}(f) + f(p)\mathbf{v}(g)$$
.

Podemos observar que os operadores $\frac{\partial}{\partial x^i}\Big|_p$ de fato satisfazem ambas as propriedades, no que podemos chamá-los de vetores tangentes.

A totalidade dos vetores tangentes em p forma um espaço vetorial que denotaremos de T_pM . Além disso, o conjunto $\left\{\frac{\partial}{\partial x^i}\Big|_p\right\}$ forma uma base desse espaço.

Se f=c for uma função de ${\bf F}^0(M)$ onde c é uma constante, então para um vetor tangente ${\bf v}$ e uma outra função qualquer $g\in {\bf F}^0(M)$ temos

$$\mathbf{v}(f \cdot g) = g(p)\mathbf{v}(f) + f(p)\mathbf{v}(g)$$

Mas f é constante e então $\mathbf{v}(f \cdot g) = \mathbf{v}(c \cdot g) = c\mathbf{v}(g)$. Logo

$$c\mathbf{v}(g) = g(p)\mathbf{v}(f) + f(p)\mathbf{v}(g)$$

= $g(p)\mathbf{v}(f) + c\mathbf{v}(g)$

$$g(p)\mathbf{v}(f) = 0$$

 $^{^{15}{\}rm Vimos}$ na seção anterior que o determinante da jacobiana é diferente de zero e portanto A^{-1} existe.

Como isso é válido para qualquer função g de $\mathbf{F}^0(M)$, segue que

$$\mathbf{v}(f) = 0$$

Isso significa que todos os vetores tangentes em p possuem a propriedade das derivadas de que aplicá-los em uma função constante resulta em zero.

A matriz jacobiana responsável por mudar as coordenadas de uma base de vetores tangentes para outra no ponto p agora é dada por $A = \begin{bmatrix} a_j^i \end{bmatrix}$, onde $\partial x^i \sqcup \partial x^$

$$a_j^i = \frac{\partial x^i}{\partial y^j} \Big|_p.$$

Denotando $\mathbf{r}=(x^1,\ldots,x^n)$ como sendo um ponto qualquer de U em termos das coordenadas locais x^i , a expansão em série de Taylor até primeira ordem de uma função $f \in \mathbf{F}^0(M)$ é dada por

$$f(\mathbf{r}) = f(\mathbf{c}) + \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \Big|_{p} (x^{i} - c^{i})$$

onde $\mathbf{c}=(c^1,\dots,c^n)$ representa o ponto p. Aplicando um vetor tangente \mathbf{v} em f obteremos

$$\mathbf{v}(f) = \mathbf{v}(f(\mathbf{c})) + \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \Big|_{p} \mathbf{v}(x^{i} - c^{i})$$

Denotando $\mathbf{v}(x^i-c^i)=\mathbf{v}(x^i)=v^i$ e sabendo que $\mathbf{v}(f(\mathbf{c}))=0$, temos

$$\mathbf{v}(f) = \sum_{i=1}^{n} v^{i} \frac{\partial f}{\partial x^{i}} \Big|_{p}$$
$$= \left(\sum_{i=1}^{n} v^{i} \frac{\partial}{\partial x^{i}} \Big|_{p} \right) f$$

Como isso é válido para qualquer f, temos a representação do vetor tangente \mathbf{v} em p em termos da base $\left\{ \frac{\partial}{\partial x^i} \Big|_p \right\}$:

$$\mathbf{v} = \sum_{i=1}^{n} v^{i} \frac{\partial}{\partial x^{i}} \Big|_{p}$$

Sabendo que esse resultado é análogo para qualquer outro ponto p da variedade M, podemos definir um campo vetorial em M onde em cada ponto p da variedade está definido um vetor tangente nele e esses vetores são suaves na variedade, isto é, variações infinitesimais em um ponto de M são acompanhados por variações também infinitesimais dos vetores tangentes. Nas coordenadas locais de U podemos escrever o campo vetorial $\mathbf{v}(\mathbf{r})$ na forma

$$\mathbf{v}(\mathbf{r}) = \sum_{i=1}^{n} v^{i}(\mathbf{r}) \frac{\partial}{\partial x^{i}}$$

4.2 Formas diferenciais

Conforme vimos na seção anterior, denotamos $F^0(M)$ o conjunto de todas as funções suaves na variedade diferenciável M. Agora também dizemos que os elementos desse conjunto são denominados de 0-formas e que $F^0(M)$ é o espaço das formas de grau zero em M.

Seja p um ponto em M. Sejam U e V subconjuntos abertos não-vazios de M em que ambos são uma vizinhança de p com coordenadas locais x^i e y^j respectivamente. Definimos as 1-formas em p como sendo objetos ω que podem ser escritos nas bases $\{\mathrm{d}x^i\}$ e $\{\mathrm{d}y^j\}$,

$$\omega = \sum_{i=1}^{n} u_i \, \mathrm{d}x^i = \sum_{j=1}^{n} w_j \, \mathrm{d}y^j$$
 (107)

onde as coordenadas u_i e w_j se transformam pela equação

$$u_i = \sum_{j=1}^{n} w_j b_i^j$$
 (108)

$$\operatorname{com} b_i^j = \frac{\partial y^j}{\partial x^i} \Big|_{p} = \frac{\partial}{\partial x^i} \Big|_{p} y^j.$$

Podemos realizar a transformação inversa de (108) ao multiplicar ambos os lados por a_k^i e aplicar um somatório em i:

$$\sum_{i=1}^{n} u_i a_k^i = \sum_{i=1}^{n} \sum_{j=1}^{n} w_j b_i^j a_k^i = \sum_{i=1}^{n} \left(\sum_{j=1}^{n} b_i^j a_k^i \right) w_j$$

Mas $A = [a_k^i]$ é a matriz inversa de $B = [b_i^j]$, uma vez que

$$\sum_{i=1}^{n} b_{i}^{j} a_{k}^{i} = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial y^{j}}{\partial x^{i}} \frac{\partial x^{i}}{\partial y^{k}} \Big|_{p} = \frac{\partial y^{j}}{\partial y^{k}} \Big|_{p} = \delta_{k}^{j}$$

e portanto

$$\sum_{i=1}^{n} u_i a_k^i = \sum_{j=1}^{n} \delta_k^j w_j = w_k$$

Isso significa que a matriz $A = [a_k^i]$ usada¹⁶ para levar as bases $\frac{\partial}{\partial x^i}$ para $\frac{\partial}{\partial y^j}$ é a mesma usada para levar as coordenadas na base $\mathrm{d} x^i$ para $\mathrm{d} y^j$. Ou seja, pela definição (1.11) as 1-formas em p são vetores covariantes, ou covetores.

Agora seja $\mathbf{e}_i = \frac{\partial}{\partial x^i}\Big|_p$ um vetor tangente em p. Então

$$\mathbf{e}_i(y^j) = \frac{\partial}{\partial x^i} \Big|_p y^j = b_i^j$$

 $^{^{16}}$ Lembrando da equação (105) que $\frac{\partial}{\partial y^j} = \sum_{i=1}^n a^i_j \frac{\partial}{\partial x^i}.$

Da equação (108) temos

$$u_i = \sum_{j=1}^n w_j \mathbf{e}_i(y^j)$$

Substituindo em (107) na base dx^i , ficamos com

$$\omega = \sum_{i=1}^{n} \left(\sum_{j=1}^{n} w_j \mathbf{e}_i(y^j) \right) dx^i = \sum_{j=1}^{n} w_j \left(\sum_{i=1}^{n} \mathbf{e}_i(y^j) dx^i \right)$$

Comparando com (107) na base $\mathrm{d} y^j$ e sabendo que as 1-formas em psão linearmente independentes, então

$$dy^{j} = \sum_{i=1}^{n} \mathbf{e}_{i}(y^{j}) dx^{i}$$

$$\tag{109}$$

Agora iremos definir uma relação bilinear dada por

$$\langle \mathrm{d}x^k, \mathbf{e}_i \rangle = \frac{\partial}{\partial x^i} \Big|_p x^k = \delta_i^k$$
 (110)

de maneira que a base $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \dots, \mathbf{e}_n\}$ seja o dual da base $\{\mathrm{d}x^1, \mathrm{d}x^2, \dots, \mathrm{d}x^n\}$ e vice-versa.

Além disso, aplicando essa relação na equação (109) com o vetor tangente em p \mathbf{e}_k teremos

$$\langle \mathrm{d} y^j, \mathbf{e}_k \rangle = \sum_{i=1}^n \mathbf{e}_i(y^j) \langle \mathrm{d} x^i, \mathbf{e}_k \rangle = \sum_{i=1}^n \mathbf{e}_i(y^j) \delta_k^i = \mathbf{e}_k(y^j)$$

e portanto

$$\mathrm{d}y^j = \sum_{i=1}^n \left\langle \mathrm{d}y^j, \mathbf{e}_i \right\rangle \mathrm{d}x^i$$

Multiplicando ambos os lados por w_j e aplicando uma somatória em j, iremos obter um resultado que vale para qualquer 1-forma ω em p:

$$\omega = \sum_{j=1}^{n} w_j \, dy^j = \sum_{i=1}^{n} \left\langle \sum_{j=1}^{n} w_j \, dy^j, \mathbf{e}_i \right\rangle dx^i = \sum_{i=1}^{n} \left\langle \omega, \mathbf{e}_i \right\rangle dx^i$$

O produto exterior entre q 1-formas em p geram q-formas em p. Com isso, podemos definir q-formas em uma variedade diferenciável M ao associar uma q-forma em p para cada ponto p de M de maneira que as suas coordenadas variem suavemente em M. Por exemplo, para uma q-forma ω em M dada por

$$\omega = \sum_{H} u_H(\mathbf{r}) \, \mathrm{d}x^H \qquad H = \{h_1, \dots, h_q\}$$

necessita-se que $u_H(\mathbf{r})$ sejam funções suaves. O conjunto desses objetos formam $\mathbf{F}^q(M)$, que é o espaço vetorial das q-formas em M. O produto exterior de uma

q-forma com uma p-forma gera uma (p+q)-forma, que é obtida ao realizar o produto exterior entre as formas para cada ponto de M.

Sabendo que

$$dx^k = \sum_{i=1}^n \delta_i^k dx^i = \sum_{i=1}^n \frac{\partial x^k}{\partial x^i} dx^i = \left(\sum_{i=1}^n dx^i \frac{\partial}{\partial x^i}\right) x^k$$

podemos definir uma derivada exterior ddado (na base das coordenadas em $\boldsymbol{x}^i)$ por

$$d = \sum_{i=1}^{n} \mathrm{d}x^{i} \frac{\partial}{\partial x^{i}}$$

no qual leva uma p-forma para uma (p + 1)-forma do seguinte modo:

$$d(f dx^H) = \left(\sum_{i=1}^n dx^i \frac{\partial}{\partial x^i}\right) f dx^H = \sum_{i=1}^n \frac{\partial f}{\partial x^i} dx^i \wedge dx^H = df \wedge dx^H$$

Para uma p-forma mais geral ω dada por

$$\omega = \sum_{H} a_H \, \mathrm{d} x^H$$

temos que

$$d\omega = \left(\sum_{i=1}^{n} dx^{i} \frac{\partial}{\partial x^{i}}\right) \left(\sum_{H} a_{H} dx^{H}\right)$$
$$d\omega = \sum_{H} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial a_{H}}{\partial x^{i}} dx^{i} \wedge dx^{H}$$

que é a mesma expressão que aparece na demonstração do teorema 3.2 e portanto a derivada exterior d satisfaz os quatro axiomas (6, 7, 8 e 9) vistos na seção 3.3.

Se M e N são variedades diferenciáveis de dimensão m e n respectivamente e $\phi: M \mapsto N$ é um mapa suave entre as coordenadas em M e em N, então podemos definir uma função $\phi_p^*: F^p(N) \mapsto F^p(M)$ que converte uma p-forma em N com coordenadas locais em N para uma p-forma em M com coordenadas locais de M. Conforme vimos na seção 3.4, essas funções satisfazem

1.
$$\phi_p^*(\omega + \gamma) = \phi_p^*(\omega) + \phi_p^*(\gamma)$$

2.
$$\phi_{p+q}^*(\omega \wedge \lambda) = \phi_p^*(\omega) \wedge \phi_q^*(\lambda)$$

3.
$$d(\phi_p^*\omega) = \phi_{p+1}^*(d\omega)$$

4. Se
$$\phi:U\mapsto V$$
e $\psi:V\mapsto W,$ então $(\psi\circ\phi)_p^*=\phi_p^*\circ\psi_p^*$

4.3 Simplexos

Definição 4.4 (Envoltório convexo). Seja X um conjunto não vazio de pontos no \mathbb{R}^n . A interseção de todos os subconjuntos convexos do \mathbb{R}^n que contém todos os pontos de X formam um envoltório convexo de X.

Um exemplo de envoltório convexo no espaço \mathbb{R}^2 é a analogia de uma coleira elástica que se molda nos pontos mais "externos" de X. Na figura 7 temos cinco pontos em azul no \mathbb{R}^2 que formam um conjunto X. E então usamos três círculos (que são subconjuntos convexos) de diferentes raios e centros que englobem X e pintamos a interseção entre esses subconjuntos de amarelo. Já na figura 8 colocamos novos quatro círculos com raios maiores que englobem X e então a interseção entre os sete círculos nos dá uma noção de como seria o envoltório convexo de X. Podemos também usar outros subconjuntos convexos como retângulos, triângulos entre outros para que a região em amarelo fique ainda mais parecido com o envoltório convexo.

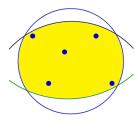


Figura 7: Três subconjuntos convexos contendo os pontos de X.

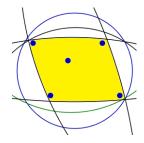


Figura 8: Sete subconjuntos convexos contendo os pontos de X.

O envoltório convexo desses pontos é um paralelogramo cujos vértices são os quatro pontos mais externos. O próprio paralelogramo é um subconjunto convexo e portanto também pode ser usado para englobar X. Esse paralelogramo acaba tornando-se o menor subconjunto convexo do \mathbb{R}^2 que contém X.

Seja $X = \{p_1, \dots, p_k\}$ um conjunto de pontos no \mathbb{R}^n . Se \mathbf{u}_{ij} são os vetores que ligam o ponto p_j até p_i ,

$$\mathbf{u}_{ij} = \mathbf{r}(p_i) - \mathbf{r}(p_j)$$

forem linearmente independentes para quaisquer $i \in j$,

$$\forall j: \sum_{\substack{i=1\\i\neq j}}^{k} a_i \mathbf{u}_{ij} = 0 \implies a_i = 0 \ \forall i$$

então dizemos que X é um conjunto de pontos independentes. Por exemplo em um conjunto X com três pontos independentes, esses pontos não podem ser colineares. Com quatro pontos independentes, estes não podem pertencer a um único plano simultaneamente.

Definição 4.5 (Simplexos). Seja $X = \{p_0, \dots, p_k\}$ um conjunto de k+1 pontos independentes do \mathbb{R}^n . O envoltório convexo de X é denominado de k-simplexo. Esse k-simplexo é denotado pela expressão $[p_0, \dots, p_k]$.

Usando combinação convexa pode-se mostrar que um n-simplexo \mathbf{s}^n que é o envoltório convexo de $X = \{p_0, \dots, p_n\}$ pode ser expresso pelo conjunto de pontos dado por

$$\mathbf{s}^{n} = \left\{ t_{0}p_{0} + \ldots + t_{n}p_{n} : \sum_{i=0}^{n} t_{i} = 1; \quad t_{i} \ge 0 \quad \forall i \right\}$$
 (111)

Isso significa que um 1-simplexo é um ponto; um 2-simplexo é um segmento de reta; 3-simplexo é um triângulo e um 4-simplexo é um tetraedro.

Dizemos que um n-simplexo é orientado quando permutações ímpares entre os pontos inverte o seu sinal, enquanto que permutações pares mantém o sinal. Por exemplo

$$[p_0, p_1, p_2] = -[p_1, p_0, p_2] = [p_1, p_2, p_0]$$

A fronteira de um n-simplexo orientado ${\bf c}$ é denotado por $\partial {\bf c}$ e é definido pela expressão

$$\partial[p_0, \dots, p_n] = \sum_{j=0}^n (-1)^j [p_0, \dots, p_{j-1}, p_{j+1}, \dots, p_n]$$
 (112)

o que significa que a fronteira de um n-simplexo é a soma 17 de vários (n-1)-simplexos orientados.

Exemplo 4.2. Seja o 2-simplexo orientado dado por $\mathbf{c} = [p_0, p_1, p_2]$ representado na figura 9. A ordem p_0 , p_1 e p_2 indica que o triângulo está orientado no sentido anti-horário, mostrado pela seta circular. A fronteira desse simplexo é dado por

$$\partial \mathbf{c} = [p_1, p_2] - [p_0, p_2] + [p_0, p_1]$$
$$= [p_1, p_2] + [p_2, p_0] + [p_0, p_1]$$

Isso significa que as fronteiras desse triângulo são segmentos de reta orientados que ligam os vértices, denotados pelas arestas com as setas.

Teorema 4.1. Se \mathbf{c} é um simplexo orientado, então $\partial \partial \mathbf{c} = 0$.

Demonstração. Suponha que ${f c}$ é um n-simplexo dado por

$$\mathbf{c} = [v_0, \dots, v_n]$$

 $^{^{17}{\}rm A}$ soma entre simplexos deve ser entendida como a união dos subconjuntos de pontos do espaço euclidiano que compõem cada simplexo.

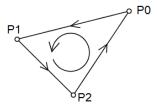


Figura 9: Um 2-simplexo orientado e suas fronteiras.

Aplicando novamente ∂ na equação (112) e sabendo que a fronteira da soma de simplexos é a soma das fronteiras dos simplexos, temos que

$$\partial \partial \mathbf{c} = \sum_{j=0}^{n} (-1)^{j} \partial [v_{0}, \dots, v_{j-1}, v_{j+1}, \dots, v_{n}]$$

$$= \sum_{j=0}^{n} (-1)^{j} \sum_{i=0}^{n-1} (-1)^{i} [v_{0}, \dots, v_{j-1}, v_{j+1}, \dots, v_{n}]_{i}$$

onde $[v_0,\ldots,v_{j-1},v_{j+1},\ldots,v_n]_i$ denota que o i-ésimo ponto de $[v_0,\ldots,v_{j-1},v_{j+1},\ldots,v_n]$ foi suprimido¹⁸. Sabemos que o resultado será uma soma de (n-2)-simplexos, ou seja, dois pontos distintos foram suprimidos do n-simplexo original em cada termo da soma. Agora suponha dois pontos v_p e v_q . Sem perda de generalidade, iremos presumir p < q. Há duas formas de obter um (n-2)-simplexo sem esses dois pontos do n-simplexo original: eliminando primeiro v_q e depois v_p ou o contrário, primeiro v_p e então v_q . Eliminando v_q primeiro, segue que o p-ésimo ponto do (n-1)-simplexo resultante será v_p . Então esse (n-2)-simplexo é gerado pelos índices j=q e i=p e deve aparecer um termo na soma do tipo

$$(-1)^{q+p}[v_0,\ldots,v_{p-1},v_{p+1},\ldots,v_{q-1},v_{q+1},\ldots,v_n]$$

Por outro lado, se eliminarmos primeiro v_p , então o q-ésimo ponto do (n-1)-simplexo resultante será v_{q+1} . Logo o (q-1)-ésimo ponto será v_q e consequentemente um (n-2)-simplexo dado por

$$(-1)^{p+(q-1)}[v_0,\ldots,v_{p-1},v_{p+1},\ldots,v_{q-1},v_{q+1},\ldots,v_n]$$

é gerado com os índices j=p e i=q-1. Porém um tem sinal $(-1)^{q+p}$ e o outro $(-1)^{p+(q-1)}=-(-1)^{p+q}$. Como os sinais são diferentes e ambos possuem a mesma ordenação, então eles se anulam na soma. Como isso é válido para qualquer par de pontos distintos v_p e v_q , segue que a soma total é zero, isto é, $\partial \partial \mathbf{c} = 0$.

Em um *n*-simplexo \mathbf{s}^n dado pela expressão (111), os coeficientes t_i , cuja soma é 1, são denominados de coordenadas baricêntricas de \mathbf{s}^n .

 $^{^{18} \}mathrm{Note}$ que o $i\text{-}\mathrm{\acute{e}simo}$ ponto desse $(n-1)\text{-}\mathrm{simplexo}$ não necessariamente é $v_i.$

Queremos estabelecer uma relação entre os pontos de dois simplexos distintos usando suas coordenadas baricêntricas. Para isso precisaremos do próximo teorema.

Teorema 4.2 (Unicidade das coordenadas baricêntricas). Seja S o conjunto dado por

$$S = \left\{ t_0 p_0 + t_1 p_1 + \ldots + t_n p_n \in \mathbb{R}^k : \sum_{i=0}^n t_i = 1 \right\}$$

onde $X = \{p_0, p_1, \dots, p_n\}$ é um conjunto de pontos independentes em \mathbb{R}^k . Então existe uma correspondência biunívoca entre os pontos de S e as (n+1)-uplas

$$(t_0,t_1,\ldots,t_n)$$

com

$$\sum_{i=0}^{n} t_i = 1 \tag{113}$$

Demonstração. Suponha que as (n+1)-uplas (t_0,t_1,\ldots,t_n) e (t'_0,t'_1,\ldots,t'_n) restritas às condições (113) representem um mesmo ponto em S, ou seja,

$$t_0 p_0 + t_1 p_1 + \ldots + t_n p_n = t_0' p_0 + t_1' p_1 + \ldots + t_n' p_n \in \mathbb{R}^k$$
 (114)

Segue disso que

$$\sum_{i=0}^{n} (t_i - t_i') p_i = 0$$

De maneira conveniente, reescreveremos essa expressão como

$$(t_0 - t_0')p_0 + \sum_{i=1}^n (t_i - t_i')p_i = 0$$
(115)

Como os pontos de X são independentes, temos que

$$\sum_{\substack{i=0\\i\neq j}}^{n} \alpha_i (p_i - p_j) = 0 \implies \alpha_i = 0 \ \forall i$$

Como isso é válido para todo j, sem perda de generalidade faremos j=0. Queremos saber o valor de

$$\sum_{i=1}^{n} (t_i - t_i')(p_i - p_0)$$

pois se for sempre nulo, teremos que $t_i-t_i'=0$, que é o que queremos. Expandindo o produto na somatória, temos

$$\sum_{i=1}^{n} (t_i - t_i')(p_i - p_0) = \sum_{i=1}^{n} t_i p_i + t_i' p_0 - t_i p_0 - t_i' p_i$$
$$= \sum_{i=1}^{n} (t_i - t_i') p_i + p_0 \left(\sum_{i=1}^{n} t_i' - \sum_{i=1}^{n} t_i \right)$$

Mas de (113) e (115) temos

$$\sum_{i=1}^{n} (t_i - t_i')(p_i - p_0) = -((t_0 - t_0')p_0) + p_0 ((1 - t_0') - (1 - t_0))$$

$$= -(t_0 - t_0')p_0 + (t_0 - t_0')p_0$$

$$= 0$$

e portanto $t_i - t_i' = 0 \implies t_i = t_i' \ \forall i = 1, 2, \dots, n$. Isso significa que os n últimos termos de cada membro da equação (114) são idênticos e então

$$t_0 p_0 = t_0' p_0 \implies t_0 = t_0'$$

Logo para cada ponto em S há apenas uma única (n+1)-upla (t_0, \ldots, t_n) restrita às condições (113).

No caso particular dos simplexos em que $t_i \ge 0 \ \forall i$, o teorema (4.2) se aplica. Agora sejam dois *n*-simplexos orientados dados por $\mathbf{s}^n = [p_0, \dots, p_n]$ e $\mathbf{t}^n = [q_0, \dots, q_n]$. Podemos criar um mapa entre os pontos de \mathbf{s}^n e de \mathbf{t}^n fazendo

$$\sum_{i=0}^{n} t_i p_i \Longleftrightarrow \sum_{i=0}^{n} t_i q_i$$

Como as coordenadas baricêntricas são únicas para cada simplexo, então essa relação é biunívoca. Além disso, se $t_i = \delta_{ij}$, temos que

$$p_j \Longleftrightarrow q_j \quad \forall j$$

Isso significa que esse mapa preserva a ordem dos vértices dos dois simplexos.

Sabendo disso, podemos definir uma integral de uma p-forma em um simplexo específico Δ^n e então calcular essa integral em outros simplexos quaisquer com base em Δ^n .

Definição 4.6 (Simplexo padrão). Um n-simplexo cujos vértices inclui a origem enquanto que os demais são representados pelos vetores da base canônica do \mathbb{R}^n é denominado de n-simplexo padrão, que é denotado por Δ^n . O n-simplexo padrão pode ser escrito na forma

$$\mathbf{\Delta}^{n} = \left\{ (t_{1}, \dots, t_{n}) \in \mathbb{R}^{n} \mid \sum_{i=1}^{n} t_{i} \leq 1; \quad t_{i} \geq 0 \ \forall i \right\}$$

Note que o n-simplexo padrão é definido que apenas no espaço \mathbb{R}^n , ao contrário de outros n-simplexos que podem existir em \mathbb{R}^k , com $k \ge n$.

O *n*-simplexo padrão é o simplexo cuja origem é um de seus vértices e é a ponta de um cubo *n*-dimensional. Por exemplo $\Delta^2 = [(0,0); (1,0); (0,1)]$ é

¹⁹Em outros textos um n-simplexo padrão é definido substituindo $\sum_{i=1}^{n} t_i \leq 1$ por $\sum_{i=0}^{n} t_i = 1$ e \mathbb{R}^n por \mathbb{R}^{n+1} na definição (4.6), o que exclui a origem e diminui a dimensão em 1. Entretanto não usaremos essa definição aqui.

um triângulo retângulo com catetos unitários no \mathbb{R}^2 cujo ângulo reto está na origem e portanto é a ponta de um quadrado. Podemos equivalentemente falar que Δ^2 é o subconjunto fechado do \mathbb{R}^2 cujas fronteiras são os eixos x e y e a reta x+y=1. Analogamente $\Delta^3=[(0,0,0);\ (1,0,0);\ (0,1,0);\ (0,0,1)]$ é o subconjunto fechado do \mathbb{R}^3 delimitado pelos planos $xy,\ yz,\ xz$ e o plano x+y+z=1.

4.4 Integração de formas diferenciais

Iremos definir a integração de uma n-forma $\omega = f dx^1 dx^2 \dots dx^n$ em um n-simplexo padrão Δ^n (no qual ω está bem definida) pela equação

$$\int_{\Delta^n} \omega = \int_{\Delta^n} f(x^1, x^2, \dots, x^n) \, \mathrm{d}x^1 \, \mathrm{d}x^2 \dots \, \mathrm{d}x^n$$

Por exemplo, se $\omega = dx dy$ então

$$\int_{\Delta^2} \omega = \int_{\Delta^2} \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y = \int_0^1 \int_0^{1-x} \mathrm{d}y \, \mathrm{d}x = \frac{1}{2}$$

no qual também pode ser escrito na forma

$$\int_{\mathbf{\Delta}^2} \omega = \int_{\mathbf{\Delta}^1} \left(\int_0^{1-x} \mathrm{d}y \right) \mathrm{d}x$$

Em geral, para uma (p+1)-forma do tipo $\omega = A \, \mathrm{d} x^1 \dots \mathrm{d} x^p \, \mathrm{d} x^{p+1}$ e o simplexo padrão $\Delta^{\mathbf{p}+1}$, teremos

$$\int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} \omega = \int_{\mathbf{\Delta}^p} \left(\int_0^{1 - \sum_{i=1}^p x^i} A \, \mathrm{d}x^{p+1} \right) \mathrm{d}x^1 \dots \mathrm{d}x^p$$

onde Δ^p é o p-simplexo padrão envolvendo as coordenadas x^1, \ldots, x^p .

Agora sejam $\mathbf{s}^n = [p_0, \dots, p_n]$ e $\mathbf{t}^n = [q_0, \dots, q_n]$ dois n-simplexos orientados. Queremos uma vizinhança U que inclua o simplexo \mathbf{s}^n e uma vizinhança V de \mathbf{t}^n . Entretanto os simplexos são conjuntos fechados e necessitamos que U e V sejam conjuntos abertos para não haver problemas relacionados à derivada nas fronteiras.

Para resolver esse problema, iremos definir dois espaços planos W e Z dados por

$$W = \left\{ t_0 p_0 + \ldots + t_n p_n : \sum_{i=0}^n t_i = 1 \right\}$$

e

$$Z = \left\{ t_0 q_0 + \ldots + t_n q_n : \sum_{i=0}^n t_i = 1 \right\}$$

O que diferencia W e Z dos simplexos é que as coordenadas t_i podem ser quaisquer reais, não necessariamente não-negativas. Por exemplo, se \mathbf{s}^n for um

segmento de reta, então W é a reta que o inclui. Se \mathbf{s}^n for um triângulo, então W é o plano que o contém e assim por diante.

Dessa forma, definimos U e V vizinhanças abertas contidas no menor subconjunto de W e de Z que inclua \mathbf{s}^n e \mathbf{t}^n respectivamente.

Agora seja M uma variedade diferenciável de dimensão n. Podemos construir um mapa suave ϕ que leva um ponto de U até M,

$$\phi: U \mapsto M$$

e um segundo mapa também suave ψ dado por

$$\psi: V \mapsto M$$

Com isso definimos dois objetos

$$(\mathbf{s}^n, U, \phi)$$
 e (\mathbf{t}^n, V, ψ)

que relacionam os dois simplexos com a variedade M. Dizemos que ambos os objetos são equivalentes se para as mesmas coordenadas baricêntricas os mapas ϕ e ψ levam U e V respectivamente ao mesmo ponto em M, ou seja,

$$\phi\left(\sum_{i=0}^{n} t_i p_i\right) = \psi\left(\sum_{i=0}^{n} t_i q_i\right)$$

Todos os objetos do tipo $(\mathbf{s}^n,\ U,\ \phi)$ que são equivalentes entre si formam uma classe de equivalência que denotaremos por σ^n e chamaremos de n-simplexo em M.

Uma vez que sempre podemos estabelecer uma relação de um para um entre dois simplexos quaisquer, então para um n-simplexo σ^n qualquer em M sempre podemos construir um mapa ϕ que mapeará os pontos da vizinhança U de um simplexo padrão Δ^n para a variedade M e que simultaneamente (Δ^n, U, ϕ) pertença à classe σ^n .

Obtido tal mapa $\phi: U \mapsto M$, podemos construir uma função ϕ_n^* que leve uma n-forma em M para uma n-forma em U,

$$\phi_n^* : F^n(M) \mapsto F^n(U)$$

de maneira que se ω é uma n-forma em M,então $\phi_n^*\omega$ é uma n-forma em U. Logo temos que

$$\int_{\sigma^n} \omega = \int_{\mathbf{\Delta}^n} \phi_n^* \omega$$

Esse é o procedimento no qual calculamos uma integral de uma n-forma ω em um n-simplexo σ^n em M.

O próximo passo é aglomerar vários simplexos de maneira que cada um seja homeomorfo com um subconjunto aberto de M e englobem toda essa variedade.

Antes disso, devemos definir o que seriam as faces de um simplexo \mathbf{s}^n . As fronteiras de \mathbf{s}^n são dadas por

$$\partial \mathbf{s}^n = \sum_i \pm \mathbf{t}_i$$

e então denominamos os (n-1)-simplexos \mathbf{t}_i de faces de \mathbf{s}^n .

Seja (\mathbf{s}^n, U, ϕ) um simplexo em M pertencente à classe σ^n . Restringindo o mapa ϕ às faces \mathbf{t}_i de \mathbf{s}^n e V_i sendo uma vizinhança de \mathbf{t}_i no menor espaço plano que contém \mathbf{t}_i , então montamos um novo (n-1)-simplexo τ_i em M dado por

$$\tau_i = (\mathbf{t}_i, V_i, \phi)$$

de maneira que podemos definir as faces τ_i de um simplexo σ^n em M pela expressão

$$\partial \sigma^n = \sum_i \pm \tau_i$$

Iremos definir uma n-cadeia simplicial \mathbf{c} em uma variedade M como sendo uma combinação linear de vários n-simplexos σ_i^n em M dada por

$$\mathbf{c} = \sum_{i} a_{i} \sigma_{i}^{n}$$

onde a_i são constantes. A integral em uma cadeia simplicial é dada pela soma das suas partes:

$$\int_{\mathbf{c}} \omega = \sum_{i} a_{i} \int_{\sigma_{i}} \omega$$

Um espaço topológico M é dito triangularizável se existir pelo menos uma cadeia simplicial ${\bf c}$ tal que seja possível construir um homeomorfismo entre M e ${\bf c}$.

É um resultado conhecido da topologia que todas as variedades diferenciáveis de quaisquer dimensões são triangularizáveis. Um exemplo de triangulação é ilustrado na figura 10, onde a superfície de um toro é coberta pela junção de vários 2-simplexos. Em cada simplexo σ_i podemos construir um conjunto aberto U em um plano ax+by+cz=d que o contém de maneira que possamos criar um mapa biunívoco entre U e uma parte da superfície do toro. E então todos os pontos da variedade são cobertos por um homeomorfismo com a cadeia de simplexos.

Exemplo 4.3 (Integrando em um 2-simplexo no \mathbb{R}^3). Suponha que $\mathbf{s}^2 = [p_0, p_1, p_2]$ seja um simplexo no \mathbb{R}^3 e f(x,y) uma função diferenciável definida em \mathbf{s}^2 . O simplexo padrão Δ^2 é dado por [(0,0), (1,0), (0,1)]. Queremos criar um mapa entre esses dois simplexos, simbolizado pela expressão

$$t_0q_0 + t_1q_1 + t_2q_2 \Longleftrightarrow t_0p_0 + t_1p_1 + t_2p_2$$

Dados $q_0 = (0,0)$, $q_1 = (1,0)$ e $q_2 = (0,1)$ e denominando $t_1 = u$ e $t_2 = v$, impomos $t_0 = 1 - u - v$ para que as coordenadas baricêntricas t_i sejam únicas (teorema 4.2) e então

$$(u, v) \iff (1 - u - v)p_0 + up_1 + vp_2$$

 $(u, v) \iff p_0 + u(p_1 - p_0) + v(p_2 - p_0)$

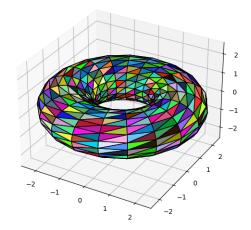


Figura 10: Triangulação de um toro com raio externo d=2 e raio interno r=1 usando 2-simplexos.

Seque disso que as transformações de coordenadas são

$$x(u,v) = p_{0x} + u(p_{1x} - p_{0x}) + v(p_{2x} - p_{0x})$$

$$y(u,v) = p_{0y} + u(p_{1y} - p_{0y}) + v(p_{2y} - p_{0y})$$

$$z(u,v) = p_{0z} + u(p_{1z} - p_{0z}) + v(p_{2z} - p_{0z})$$

Agora suponha que o simplexo s^2 não seja paralelo a algum plano perpendicular ao plano xy, de maneira que possamos isolar z em função de x e y. Logo

$$dx = (p_{1_x} - p_{0_x}) du + (p_{2_x} - p_{0_x}) dv$$

$$dy = (p_{1_y} - p_{0_y}) du + (p_{2_y} - p_{0_y}) dv$$

e então para uma 2-forma f(x,y) dx dy temos

$$\phi_2^*(f(x,y) dx dy) = \gamma_z f(x(u,v), y(u,v)) du dv$$

onde

$$\gamma_z = ((p_{1_x} - p_{0_x})(p_{2_y} - p_{0_y}) - (p_{2_x} - p_{0_x})(p_{1_y} - p_{0_y}))$$

= $((p_1 - p_0) \times (p_2 - p_0))|_z$

é a componente z (não-nula) do vetor normal à superfície do simplexo \mathbf{s}^2 . Segue disso que a integral I da 2-forma $f(x,y) \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$ em \mathbf{s}^2 é

$$I = \iint_{\mathbf{S}^2} f(x, y) \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y = \gamma_z \iint_{\mathbf{\Delta}^2} f(x(u, v), y(u, v)) \, \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v$$
$$= \gamma_z \int_0^1 \int_0^{1-u} f(x(u, v), y(u, v)) \, \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v$$

4.5 Teorema de Stokes generalizado

Vimos na seção de revisão cinco teoremas fundamentais que relacionam uma integral em uma dimensão $n \leq 3$ com uma integral em uma dimensão menor ao custo de uma derivada. No teorema fundamental do cálculo temos

$$\int_{a}^{b} \mathrm{d}f = f(b) - f(a)$$

no qual no membro esquerdo temos uma integral da derivada de f em um intervalo [a,b] e do lado direito temos f avaliado nas bordas desse intervalo, b e a respectivamente. O teorema do gradiente é similar, pois é a generalização do teorema fundamental para uma curva em \mathbb{R}^n .

No teorema de Green, temos uma integral unidimensional se relacionando com uma integral dupla de derivadas parciais:

$$\oint_{\partial \Sigma} P(x, y) \, \mathrm{d}x + Q(x, y) \, \mathrm{d}y = \iint_{\Sigma} \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y} \right) \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

A sua generalização para o \mathbb{R}^3 , o teorema de Stokes, também é desse tipo, onde as derivadas se tornam no rotacional.

E o teorema da divergência de Gauss temos uma integral de superfície se relacionando com uma integral tripla de um divergente:

$$\iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \iiint_{V} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F} \, d\tau$$

Esses teoremas citados, que reduzem ou aumentam a dimensão de uma integral inclusive fazem parte das demonstrações das integrações por partes.

Usando tudo o que foi aprendido sobre formas diferenciais e a integração destas em variedades diferenciáveis, podemos mostrar que todos esses teoremas fundamentais são casos particulares de um único, que é o teorema de Stokes generalizado.

Teorema 4.3 (Teorema de Stokes). Seja ω uma p-forma definida em uma variedade orientável M e \mathbf{c} uma (p+1)-cadeia simplicial em M. Então

$$\int_{\partial \mathbf{c}} \omega = \int_{\mathbf{c}} \mathrm{d}\omega$$

Demonstração. Sabendo que uma cadeia simplicial é uma combinação linear de vários simplexos, é suficiente provarmos que

$$\int_{\partial \sigma} \omega = \int_{\sigma} d\omega$$

onde σ é um (p+1)-simplexo de $\mathbf c$ com uma representação em um simplexo padrão dada por

$$(\mathbf{\Delta}^{p+1}, U, \phi)$$

para algum mapa ϕ . Segue disso que

$$\int_{\partial \sigma} \omega = \int_{\partial \mathbf{\Delta}^{p+1}} \phi_p^* \omega \quad e \quad \int_{\sigma} d\omega = \int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} \phi_{p+1}^* (d\omega)$$

Definindo $\mu = \phi_p^* \omega$ e sabendo que $\phi_{p+1}^*(\mathrm{d}\omega) = \mathrm{d}(\phi_p^* \omega)$, devemos provar que

$$\int_{\partial \mathbf{\Delta}^{p+1}} \mu = \int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} \mathrm{d}\mu$$

A p-forma μ pode ser representada em uma base d x^H :

$$\mu = \sum_{H} A_H \, \mathrm{d} x^H$$

onde $A_H = A_H(x^1, \ldots, x^p, x^{p+1})$ e H são subconjuntos de p índices distintos de $\{1, 2, \ldots, p+1\}$. Uma vez que a derivada exterior é linear, assim como a integral, nos é suficiente demonstrar apenas para o caso particular em que μ é representado por uma única p-forma,

$$\mu = A \, \mathrm{d} x^1 \dots \mathrm{d} x^p$$

Logo

$$d\mu = \frac{\partial A}{\partial x^{p+1}} dx^{p+1} dx^1 \dots dx^p = (-1)^p \frac{\partial A}{\partial x^{p+1}} dx^1 \dots dx^{p+1}$$

Segue disso que

$$\int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} d\mu = \int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} (-1)^p \frac{\partial A}{\partial x^{p+1}} dx^1 \dots dx^{p+1}$$
$$= (-1)^p \int_{\mathbf{\Delta}^p} \left(\int_0^{1 - \sum_{i=1}^p x^i} \frac{\partial A}{\partial x^{p+1}} dx^{p+1} \right) dx^1 \dots dx^p$$

Agora

$$\int_0^{1-\sum_{i=1}^p x^i} \frac{\partial A}{\partial x^{p+1}} \, \mathrm{d}x^{p+1} = A\left(x^1, \dots, x^p, 1 - \sum_{i=1}^p x^i\right) - A(x^1, \dots, x^p, 0)$$

e então

$$\int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} d\mu = (-1)^p \int_{\mathbf{\Delta}^p} A\left(x^1, \dots, x^p, 1 - \sum_{i=1}^p x^i\right) dx^1 \dots dx^p - (-1)^p \int_{\mathbf{\Delta}^p} A\left(x^1, \dots, x^p, 0\right) dx^1 \dots dx^p$$
 (116)

Por outro lado sabemos que $\Delta^{p+1} = [\mathbf{0}, \mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_{p+1}]$, onde \mathbf{e}_i é o *i*-ésimo vetor da base canônica do \mathbb{R}^{p+1} . Então

$$\partial \Delta^{p+1} = [\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_{p+1}] - [\mathbf{0}, \mathbf{e}_2, \dots, \mathbf{e}_{p+1}] + \dots + (-1)^{p+1} [\mathbf{0}, \mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_p]$$

Mas como $\mu = A dx^1 \dots dx^p$ e pelo menos uma coordenada x^i , $i \neq p+1$ é constante²⁰ em todas as faces exceto a primeira e a última, temos que as integrais em μ nessas faces serão nulas. Então temos que

$$\int_{\partial \Delta^{p+1}} \mu = \int_{[\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_{p+1}]} \mu + (-1)^{p+1} \int_{[\mathbf{0}, \dots, \mathbf{e}_p]} \mu$$

no qual identificamos $[{\bf 0},\ldots,{\bf e}_p]={\bf \Delta}^p.$ Como $x^{p+1}=0$ em todo esse simplexo padrão, teremos

$$(-1)^{p+1} \int_{[\mathbf{0},\dots,\mathbf{e}_p]} \mu = (-1)^{p+1} \int_{\mathbf{\Delta}^p} A(x^1,\dots,x^p,0) \, \mathrm{d}x^1 \dots \, \mathrm{d}x^p$$
$$= -(-1)^p \int_{\mathbf{\Delta}^p} A(x^1,\dots,x^p,0) \, \mathrm{d}x^1 \dots \, \mathrm{d}x^p$$

que é o segundo termo da equação (116). Já na integral em $[\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_{p+1}]$ podemos usar um mapa entre esse simplexo e o simplexo padrão $\mathbf{\Delta}^p = [\mathbf{0}, \mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_p]$ usando uma generalização do exemplo 4.3:

$$x^{i} = p_{0_{i}} + \sum_{j=1}^{p} y^{j} (p_{j_{i}} - p_{0_{i}})$$

onde y^j são as coordenadas em Δ^p e

$$p_{j_i} = \delta_{ij} \quad \forall j \neq 0$$
$$p_{0_i} = \delta_{i(p+1)}$$

de maneira que o ponto p_0 seja \mathbf{e}_{p+1} enquanto que os demais pontos p_i são inalterados²¹. Podemos ver isso ao substituir os pontos pelos deltas de Kronecker:

$$x^{i} = \delta_{i(p+1)} + \sum_{j=1}^{p} y^{j} (\delta_{ij} - \delta_{i(p+1)})$$

Se $i \neq p+1$, temos

$$x^{i} = \sum_{j=1}^{p} y^{j} \delta_{ij} = y^{i}$$
 (117)

 $^{^{20}}$ No caso do tetraedro Δ^3 , temos que uma de suas faces é $-[\mathbf{0},\mathbf{e}_2,\mathbf{e}_3]$, que é um triângulo retângulo no plano yz com o ângulo reto na origem e então $x^1=0$ em toda essa face. Portanto se houver uma forma diferencial $\mathrm{d}x^1$ na integração dessa face, teremos uma integral do tipo \int_0^0 , que é zero.

 $[\]int_{0}^{0}$, que é zero. 21 No caso do simplexo [$\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3$], que é um triângulo cujos vértices são (1,0,0), (0,1,0) e (0,0,1) respectivamente, temos que $p_0=(0,0,1)$, enquanto que $p_1=(1,0,0)$ e $p_2=(0,1,0)$. O simplexo padrão Δ^2 terá os mesmos vértices do outro simplexo porém com (0,0,1) substituído por (0,0,0).

Mas se i = p + 1,

$$x^{p+1} = 1 + \sum_{j=1}^{p} y^{j} (\delta_{ij} - 1)$$
$$= 1 + \sum_{j=1}^{p} y^{j} \delta_{ij} - \sum_{j=1}^{p} y^{j}$$
$$= 1 - \sum_{j=1}^{p} y^{j}$$

uma vez que $j \neq i = p+1$ em todo o primeiro somatório. Usando o resultado (117), ficamos com

$$x^{p+1} = 1 - \sum_{j=1}^{p} x^{j}$$
$$= 1 - \sum_{i=1}^{p} x^{i}$$

Além disso, temos $dx^i = dy^i$ para todo $i \neq p + 1$.

Porém nesse mapa trocamos o simplexo $[\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_p, \mathbf{e}_{p+1}]$ por $[\mathbf{e}_1, \dots, \mathbf{e}_p, \mathbf{0}]$ (já que usamos p_0 como sendo \mathbf{e}_{p+1}). O simplexo padrão Δ^p é obtido ao mudar a orientação dos vértices permutando o vértice $\mathbf{0}$ da última posição até a primeira, o que deve carregar um fator $(-1)^p$. Então temos que

$$\int_{[\mathbf{e}_1,\dots,\mathbf{e}_{p+1}]} \mu = \int_{[\mathbf{e}_1,\dots,\mathbf{e}_p,\mathbf{e}_{p+1}]} A(x^1,\dots,x^p,x^{p+1}) dx^1 \dots dx^p$$

$$= \int_{[\mathbf{e}_1,\dots,\mathbf{e}_p,\mathbf{0}]} A(x^1,\dots,x^p,1-\sum_{i=1}^p x^i) dx^1 \dots dx^p$$

$$= (-1)^p \int_{[\mathbf{0},\mathbf{e}_1,\dots,\mathbf{e}_p]} A(x^1,\dots,x^p,1-\sum_{i=1}^p x^i) dx^1 \dots dx^p$$

$$= (-1)^p \int_{\mathbf{\Delta}^p} A(x^1,\dots,x^p,1-\sum_{i=1}^p x^i) dx^1 \dots dx^p$$

que é o primeiro termo da equação (116). Logo

$$\int_{\partial \mathbf{\Delta}^{p+1}} \mu = \int_{\mathbf{\Delta}^{p+1}} \mathrm{d}\mu$$

o que completa a demonstração.

Corolário (Teorema Fundamental do Cálculo). Embora tenhamos usado o Teorema Fundamental do Cálculo para demonstrar o teorema generalizado de Stokes, podemos recuperá-lo ao fazer $\sigma = [a, b]$ um intervalo fechado em \mathbb{R} . Então

 $\partial \sigma = [b] - [a]$ e para uma função integrável $\omega = f$ temos

$$\int_{\partial \sigma} \omega = \int_{[b]-[a]} f = f(b) - f(a)$$

enquanto que

$$\int_{\sigma} d\omega = \int_{[a,b]} df = \int_{a}^{b} df$$

Então o teorema de Stokes afirma que

$$\int_{a}^{b} \mathrm{d}f = f(b) - f(a)$$

Corolário (Teorema do gradiente). Dado uma função escalar diferenciável $V(x^1, \ldots, x^n)$, podemos fazer $\omega = V$, de maneira que

$$d\omega = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial V}{\partial x^{i}} dx^{i}$$

Sendo \mathbf{c} a cadeia 1-simplicial dada pela junção de vários segmentos de retas no \mathbb{R}^n que une dois pontos P e Q, a curva resultante entre esses dois pontos é suave por partes. Denotando essa cadeia como

$$\mathbf{c} = [P, R_1] + [R_1, R_2] + \ldots + [R_{k-1}, R_k] + [R_k, Q]$$

onde R_i denota os pontos comuns entre dois segmentos de reta, temos que a fronteira de \mathbf{c} se torna uma soma telescópica, no que

$$\partial \mathbf{c} = -[P] + [Q]$$

Logo

$$\int_{\partial \mathbf{c}} \omega = \int_{[Q]-[P]} V = V(Q) - V(P)$$

e

$$\int_{\mathbf{c}} d\omega = \int_{\mathbf{c}} \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial V}{\partial x^{i}} dx^{i}$$

Mas notamos que

$$\nabla V \cdot d\mathbf{r} = \left(\sum_{i=1}^{n} \frac{\partial V}{\partial x^{i}} \mathbf{e}_{i}\right) \cdot \left(\sum_{j=1}^{n} dx^{j} \mathbf{e}_{j}\right) = \sum_{i=1}^{n} \frac{\partial V}{\partial x^{i}} dx^{i}$$

Portanto o teorema generalizado de Stokes afirma que

$$\int_{\mathbf{c}} \nabla V \cdot d\mathbf{r} = V(Q) - V(P)$$

que é o teorema do gradiente.

Corolário (Teorema de Green). Sejam P(x,y) e Q(x,y) duas funções diferenciáveis em x e y pelo menos até primeira ordem e definidas em um subconjunto aberto X do \mathbb{R}^2 . Seja Σ uma região fechada em X delimitada por uma curva suave por partes $\partial \Sigma$. Fazendo

$$\omega = P \, \mathrm{d}x + Q \, \mathrm{d}y$$

temos

$$d\omega = \frac{\partial P}{\partial y} dy dx + \frac{\partial Q}{\partial x} dx dy$$
$$d\omega = \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y}\right) dx dy$$

 $Ent\tilde{a}o$

$$\int_{\partial \mathbf{\Sigma}} \omega = \oint_{\partial \mathbf{\Sigma}} P(x, y) \, \mathrm{d}x + Q(x, y) \, \mathrm{d}y$$

enquanto que

$$\int_{\Sigma} d\omega = \iint_{\Sigma} \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y} \right) dx dy$$

Logo o teorema generalizado de Stokes nos garante que

$$\oint_{\partial \Sigma} P(x, y) \, dx + Q(x, y) \, dy = \iint_{\Sigma} \left(\frac{\partial Q}{\partial x} - \frac{\partial P}{\partial y} \right) dx \, dy$$

que é o teorema de Green.

Corolário (Teorema de Gauss da divergência). Seja ${\bf F}$ um campo vetorial definido em um subconjunto aberto X de ${\mathbb R}^3$. Seja V uma variedade diferenciável volumétrica em X com coordenadas locais ortonormais $x^1=u,\,x^2=v$ e $x^3=w$. O campo ${\bf F}$ pode ser dado por

$$\mathbf{F} = F_1 \hat{\mathbf{e_1}} + F_2 \hat{\mathbf{e_2}} + F_3 \hat{\mathbf{e_3}} \tag{118}$$

onde $\{\mathbf{e}_i\}$ forma uma base ortonormal do \mathbb{R}^3 , com \mathbf{e}_i sendo a derivada normalizada do vetor posição em função de x^i . Esse campo pode ser escrito de maneira equivalente pela 2-forma

$$\omega = F_1 \sigma_2 \sigma_3 + F_2 \sigma_3 \sigma_1 + F_3 \sigma_1 \sigma_2 \tag{119}$$

onde $F_i = F_i(u, v, w)$ e o elemento $\sigma_1 \sigma_2 \sigma_3$ forma uma base ortonormal das 3-formas em \mathbb{R}^3 . As formas diferenciais σ_i são as mesmas calculadas na seção 3.7 sobre o operador nabla em coordenadas ortonormais:

$$\sigma_1 = \lambda \, \mathrm{d}u$$
$$\sigma_2 = \mu \, \mathrm{d}v$$

$$\sigma_3 = \nu \, \mathrm{d} w$$

Segue da equação (119) que

$$\omega = (\mu \nu F_1) dv dw + (\lambda \nu F_2) dw du + (\lambda \mu F_3) du dv$$

e $ent \tilde{a}o$

$$d\omega = \left(\frac{\partial(\mu\nu F_1)}{\partial u} + \frac{\partial(\lambda\nu F_2)}{\partial v} + \frac{\partial(\lambda\mu F_3)}{\partial w}\right) du dv dw$$

ou

$$d\omega = \frac{1}{\lambda\mu\nu} \left(\frac{\partial(\mu\nu F_1)}{\partial u} + \frac{\partial(\lambda\nu F_2)}{\partial v} + \frac{\partial(\lambda\mu F_3)}{\partial w} \right) \sigma_1\sigma_2\sigma_3$$

Também vimos na seção 3.7 que $\sigma_1\sigma_2\sigma_3$ é o elemento de volume $d\tau$ e que

$$\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F} = \frac{1}{\lambda \mu \nu} \left(\frac{\partial (\mu \nu F_1)}{\partial u} + \frac{\partial (\lambda \nu F_2)}{\partial v} + \frac{\partial (\lambda \mu F_3)}{\partial w} \right)$$

Logo

$$d\omega = \boldsymbol{\nabla} \cdot \mathbf{F} \, d\tau$$

Por outro lado, vimos na seção 3.8 que o elemento de área infinitesimal da quando a coordenada x^3 é constante é dado por

$$d\mathbf{a} = \sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_3}}$$

Em geral, o elemento de área da é dado por

$$d\mathbf{a} = \sigma_2 \sigma_3 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_3 \sigma_1 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_3}}$$

e portanto

$$\mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = (F_1 \hat{\mathbf{e}}_1 + F_2 \hat{\mathbf{e}}_2 + F_3 \hat{\mathbf{e}}_3) \cdot (\sigma_2 \sigma_3 \hat{\mathbf{e}}_1 + \sigma_3 \sigma_1 \hat{\mathbf{e}}_2 + \sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e}}_3)$$

$$= F_1 \sigma_2 \sigma_3 + F_2 \sigma_3 \sigma_1 + F_3 \sigma_1 \sigma_2$$

$$= \omega$$

Logo

$$\int_{\partial V} \omega = \iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a}$$

e

$$\int_{V} d\omega = \iiint_{V} \nabla \cdot \mathbf{F} \, d\tau$$

Segue do teorema generalizado de Stokes que

$$\iint_{\partial V} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \iiint_{V} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{F} \, d\tau$$

que é o teorema de Gauss da divergência.

Corolário (Teorema de Stokes do rotacional). Seja \mathbf{F} um campo vetorial pelo menos uma vez diferenciável definida em um subconjunto aberto X de \mathbb{R}^3 dado pela equação (118). Seja Σ uma variedade diferenciável em X delimitada por uma curva suave por partes $\partial \Sigma$. Esse campo pode ser escrito de maneira equivalente usando a 1-forma

$$\omega = F_1 \sigma_1 + F_2 \sigma_2 + F_3 \sigma_3$$

nas coordenadas curvilíneas ortonormais x^i cuja base é $\{\hat{\mathbf{e_1}}, \hat{\mathbf{e_2}}, \hat{\mathbf{e_3}}\}$. Conforme vimos na seção 3.7, os elementos de comprimento são σ_1 , σ_2 e σ_3 , no que

$$d\mathbf{r} = \sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_3 \hat{\mathbf{e_3}}$$

e então

$$\mathbf{F} \cdot d\mathbf{r} = (F_1 \hat{\mathbf{e_1}} + F_2 \hat{\mathbf{e_2}} + F_3 \hat{\mathbf{e_3}}) \cdot (\sigma_1 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_2 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_3 \hat{\mathbf{e_3}})$$
$$= F_1 \sigma_1 + F_2 \sigma_2 + F_3 \sigma_3$$
$$= \omega$$

Além disso, dado

$$\sigma_1 = \lambda \, \mathrm{d} u$$

$$\sigma_2 = \mu \, \mathrm{d} v$$

$$\sigma_3 = \nu \, \mathrm{d} w$$

temos

$$\omega = (\lambda F_1) du + (\mu F_2) dv + (\nu F_3) dw$$

 $e\ ent{ ilde ao}$

$$d\omega = \left(\frac{\partial(\lambda F_1)}{\partial v} dv + \frac{\partial(\lambda F_1)}{\partial w} dw\right) du + \ldots + \left(\frac{\partial(\nu F_3)}{\partial u} du + \frac{\partial(\nu F_3)}{\partial v} dv\right) dw$$

Já fizemos esse cálculo na seção 3.7 e resulta em

$$d\omega = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \sigma_2 \sigma_3 + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \sigma_3 \sigma_1 + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \sigma_1 \sigma_2$$

Por outro lado, sabemos também que

$$\nabla \times \mathbf{F} = \frac{1}{\mu\nu} \left(\frac{\partial}{\partial v} (\nu F_3) - \frac{\partial}{\partial w} (\mu F_2) \right) \hat{\mathbf{e_1}} + \frac{1}{\lambda\nu} \left(\frac{\partial}{\partial w} (\lambda F_1) - \frac{\partial}{\partial u} (\nu F_3) \right) \hat{\mathbf{e_2}} + \frac{1}{\lambda\mu} \left(\frac{\partial}{\partial u} (\mu F_2) - \frac{\partial}{\partial v} (\lambda F_1) \right) \hat{\mathbf{e_3}}$$

e que

$$d\mathbf{a} = \sigma_2 \sigma_3 \hat{\mathbf{e_1}} + \sigma_3 \sigma_1 \hat{\mathbf{e_2}} + \sigma_1 \sigma_2 \hat{\mathbf{e_3}}$$

Logo

$$\nabla \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = d\omega$$

Finalmente temos que

$$\int_{\Sigma} d\omega = \iint_{\Sigma} \mathbf{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a}$$

e tamb'em

$$\int_{\partial \Sigma} \omega = \oint_{\partial \Sigma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r}$$

Portanto o teorema generalizado de Stokes afirma que

$$\iint_{\Sigma} \boldsymbol{\nabla} \times \mathbf{F} \cdot d\mathbf{a} = \oint_{\partial \Sigma} \mathbf{F} \cdot d\mathbf{r}$$

que é o teorema de Stokes no \mathbb{R}^3 .

Exemplo 4.4 (Integração por partes generalizada). *Dado o teorema generalizado de Green*

$$\int_{\partial \mathbf{c}} \omega = \int_{\mathbf{c}} \mathrm{d}\omega$$

se fizermos $\omega = \mu \wedge \lambda$ com μ sendo uma p-forma, obteremos

$$\int_{\partial \mathbf{c}} \mu \wedge \lambda = \int_{\mathbf{c}} d\mu \wedge \lambda + (-1)^p \mu \wedge d\lambda$$
$$\int_{\partial \mathbf{c}} \mu \wedge \lambda = \int_{\mathbf{c}} d\mu \wedge \lambda + (-1)^p \int_{\mathbf{c}} \mu \wedge d\lambda$$

e então

$$\int_{\mathbf{c}} d\mu \wedge \lambda = \left[\int_{\partial \mathbf{c}} \mu \wedge \lambda \right] - (-1)^p \int_{\mathbf{c}} \mu \wedge d\lambda \tag{120}$$

A expressão (120) é a forma generalizada das seguintes integrações por partes:

1.
$$\int_{a}^{b} f'(x)g(x) dx = f(x)g(x)\Big|_{a}^{b} - \int_{a}^{b} f(x)g'(x) dx$$

2.
$$\iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\nabla f) d\tau = \oiint_{\partial V} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{a} - \iiint_{V} f(\nabla \cdot \mathbf{A}) d\tau$$

3.
$$\iint_{\Sigma} f(\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) \cdot d\mathbf{a} = \oint_{\partial \Sigma} f \mathbf{A} \cdot d\mathbf{r} + \iint_{\Sigma} [\mathbf{A} \times (\mathbf{\nabla} f)] \cdot d\mathbf{a}$$

4.
$$\iiint_{V} \mathbf{B} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{A}) d\tau = \oiint_{\partial V} (\mathbf{A} \times \mathbf{B}) \cdot d\mathbf{a} + \iiint_{V} \mathbf{A} \cdot (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}) d\tau$$

A primeira é obtida ao fazer $\mu = f$, $\lambda = g$ e $\mathbf{c} = [a,b]$. A segunda advém da escolha $\mu = f$, $\lambda = A_1\sigma_2\sigma_3 + A_2\sigma_3\sigma_1 + A_3\sigma_1\sigma_2$ e \mathbf{c} um volume. Já a terceira \mathbf{c} é uma superfície aberta, $\mu = A_1\sigma_1 + A_2\sigma_2 + A_3\sigma_3$ e $\lambda = f$. Por último, a quarta integração por partes pode ser obtida usando o mesmo μ do terceiro item além de fazer $\lambda = B_1\sigma_1 + B_2\sigma_2 + B_3\sigma_3$ e \mathbf{c} um volume.

4.6 Formas exatas e fechadas

Definição 4.7 (Formas fechadas). Uma forma diferencial ω em uma variedade diferencial M é dita fechada em um subconjunto $X \subseteq M$ se $d\omega = 0$ em X.

Definição 4.8 (Formas exatas). Uma forma diferencial ω em uma variedade diferencial M é dita ser exata em um subconjunto $X \subseteq M$ se existir alguma forma α em X tal que $d\alpha = \omega$.

Das definições segue imediatamente que toda forma exata é fechada, pois $d(d\alpha) = 0$. Porém nem toda forma fechada é exata, apesar de existirem condições suficientes para isso ser verdade conforme vimos na inversa do lema de Poincaré.

Teorema 4.4 (Integrais de formas fechadas). Se ω é uma p-forma fechada em $F^p(M)$, com M sendo uma variedade diferenciável, então dada duas n-cadeias simpliciais quaisquer σ_1 e σ_2 em M tais que $\sigma_1 - \sigma_2$ seja a fronteira de uma n+1-cadeia simplicial em M temos

$$\int_{\sigma_1} \omega = \int_{\sigma_2} \omega$$

Demonstração. Seja Σ tal que $\sigma_1 - \sigma_2 = \partial \Sigma$. Então

$$\int_{\sigma_1} \omega - \int_{\sigma_2} \omega = \int_{\sigma_1 - \sigma_2} \omega = \int_{\partial \Sigma} \omega = \int_{\Sigma} d\omega$$

Mas como ω é uma forma fechada em M, temos d $\omega = 0$ em Σ e então

$$\int_{\sigma_1} \omega - \int_{\sigma_2} \omega = 0$$

Exemplo 4.5 (Integrais de caminho em campos conservativos). Seja f uma função escalar diferenciável pelo menos até primeira ordem definida em um conjunto $X \subseteq \mathbb{R}^n$ assim como dois pontos p e q em X. Sejam \mathbf{c}_1 e \mathbf{c}_2 dois caminhos suaves por partes que começam em p e terminam em q. Fazendo $\omega = \mathrm{d} f$, temos que ω é uma forma diferencial exata e portanto é também uma forma fechada. Uma vez que $\mathbf{c}_1 - \mathbf{c}_2$ é o caminho que vai do ponto p até ele próprio passando pelo caminho \mathbf{c}_1 e depois $-\mathbf{c}_2$, segue que $\mathbf{c}_1 - \mathbf{c}_2$ forma um caminho fechado e consequentemente é a borda de alguma superfície Σ em X. Então pelo teorema (4.4) temos que

$$\int_{\mathbf{c}_1} \omega = \int_{\mathbf{c}_2} \omega$$

Mas também vimos que $df = \nabla f \cdot d\mathbf{r}$ e portanto

$$\int_{\mathbf{c}_1} \mathbf{\nabla} f \cdot d\mathbf{r} = \int_{\mathbf{c}_2} \mathbf{\nabla} f \cdot d\mathbf{r}$$

Isso significa que para um campo vetorial conservativo $\mathbf{F} = \nabla f$ a integral de um ponto p até um ponto q independe do caminho. Esse resultado é equivalente ao teorema do gradiente,

$$\int_{\mathbf{c}} \mathbf{\nabla} f \cdot d\mathbf{r} = f(q) - f(p)$$

onde a integral de caminho só depende dos pontos inicial e final.

5 Aplicações de formas diferenciais na Física

5.1 Eletromagnetismo

Para obtermos as equações de Maxwell na notação de formas diferenciais, iremos começar com a mais fácil, $\nabla \cdot \mathbf{B} = 0$, onde \mathbf{B} é o campo magnético. Definindo a forma

$$B = A dy dz dt + C dz dx dt + D dx dy dt + F dx dy dz$$
 (121)

temos que

$$dB = \left(-\frac{\partial F}{\partial t} + \frac{\partial A}{\partial x} + \frac{\partial C}{\partial y} + \frac{\partial D}{\partial z}\right) dx dy dz dt$$

Fazendo F = 0, $A = B_x$, $C = B_y$ e $D = B_z$, temos

$$dB = (\nabla \cdot \mathbf{B}) dx dy dz dt$$

Segue disso que a equação de Maxwell da não-existência de monopolos magnéticos é dado por

$$dB = 0$$

onde

$$B = B_x \, dy \, dz \, dt + B_y \, dz \, dx \, dt + B_z \, dx \, dy \, dt$$

Agora iremos verificar o que acontece se eliminarmos dt na equação (121). Seja λ definida por

$$\lambda_0 = B_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + B_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + B_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

de maneira que $B = \lambda_0 \, \mathrm{d}t$. Então

$$d\lambda_0 = (\nabla \cdot \mathbf{B}) dx dy dz + \frac{\partial B_x}{\partial t} dy dz dt + \frac{\partial B_y}{\partial t} dz dx dt + \frac{\partial B_z}{\partial t} dx dy dt$$
$$= \frac{\partial B_x}{\partial t} dy dz dt + \frac{\partial B_y}{\partial t} dz dx dt + \frac{\partial B_z}{\partial t} dx dy dt$$

Para obtermos a lei de Faraday $\nabla \times \mathbf{E} + \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = 0$, onde \mathbf{E} é o campo elétrico, devemos encontrar uma 2-forma λ_1 tal que

$$d\lambda_{1} = \left(\frac{\partial E_{z}}{\partial y} - \frac{\partial E_{y}}{\partial z}\right) dy dz dt + \left(\frac{\partial E_{x}}{\partial z} - \frac{\partial E_{z}}{\partial x}\right) dz dx dt + \left(\frac{\partial E_{y}}{\partial x} - \frac{\partial E_{x}}{\partial y}\right) dx dy dt$$
(122)

de maneira que $\mathrm{d}\lambda_0+\mathrm{d}\lambda_1=0,$ uma vez que essa equação de Maxwell nos dá

$$\begin{aligned} \frac{\partial E_z}{\partial y} - \frac{\partial E_y}{\partial z} + \frac{\partial B_x}{\partial t} &= 0\\ \frac{\partial E_x}{\partial z} - \frac{\partial E_z}{\partial x} + \frac{\partial B_y}{\partial t} &= 0\\ \frac{\partial E_y}{\partial x} - \frac{\partial E_x}{\partial y} + \frac{\partial B_z}{\partial t} &= 0 \end{aligned}$$

Naturalmente λ_1 só pode ter as componentes do campo elétrico. Como não aparece nenhuma derivada temporal em d λ_1 , segue que em todas as 2-formas que compõe λ_1 possuem um dt. Além disso, não aparecem derivadas parciais de E_x em relação a x e idem para as outras coordenadas, o que significa que deve ter uma forma dx onde há E_x e assim por diante. Então intuitivamente chegamos na expressão

$$\lambda_1 = E_x \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}t + E_y \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}t + E_z \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}t$$

que cuja derivada exterior de fato reproduz (122). Portanto, denotando $\alpha = \lambda_0 + \lambda_1$, temos que

$$d\alpha = 0$$

com

$$\alpha = (E_x dx + E_y dy + E_z dz) dt + B_x dy dz + B_y dz dx + B_z dx dy$$

nos dá as equações homogêneas de Maxwell no sistema internacional (SI):

$$\nabla \cdot \mathbf{B} = 0$$

$$\nabla \times \mathbf{E} + \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} = 0$$

No sistema gaussiano, devemos apenas substituir a coordenada t por ct em todos os passos além de considerar a forma diferencial c dt = d(ct) como um elemento da base das 1-formas.

Ainda no sistema gaussiano (que nos será útil no contexto da relatividade restrita), as duas outras equações de Maxwell são as não-homogêneas:

$$\nabla \cdot \mathbf{D} = 4\pi \rho_f$$

$$\nabla \times \mathbf{H} = \frac{1}{c} \left(4\pi \mathbf{J}_f + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} \right)$$

onde ρ_f e \mathbf{J}_f são respectivamente a densidade de cargas livres e a densidade de corrente de cargas livres, além de c ser a velocidade da luz no vácuo, \mathbf{D} o deslocamento elétrico e \mathbf{H} o campo magnético auxiliar.

Suponha que

$$\mathbf{D} = D_x \hat{\mathbf{i}} + D_y \hat{\mathbf{j}} + D_z \hat{\mathbf{k}}$$

$$\mathbf{H} = H_x \hat{\mathbf{i}} + H_y \hat{\mathbf{j}} + H_z \hat{\mathbf{k}}$$

$$\mathbf{J}_f = J_{f_x} \hat{\mathbf{i}} + J_{f_y} \hat{\mathbf{j}} + J_{f_z} \hat{\mathbf{k}}$$

Então a lei de Ampére-Maxwell nos dá

$$\begin{split} \frac{\partial H_z}{\partial y} &- \frac{\partial H_y}{\partial z} - \frac{1}{c} \left(4\pi J_{f_x} + \frac{\partial D_x}{\partial t} \right) = 0 \\ \frac{\partial H_x}{\partial z} &- \frac{\partial H_z}{\partial x} - \frac{1}{c} \left(4\pi J_{f_y} + \frac{\partial D_y}{\partial t} \right) = 0 \\ \frac{\partial H_y}{\partial x} &- \frac{\partial H_x}{\partial y} - \frac{1}{c} \left(4\pi J_{f_z} + \frac{\partial D_z}{\partial t} \right) = 0 \end{split}$$

Como agora as derivadas parciais em ctaparecem com sinal negativo, iremos definir uma 2-forma ψ dada por

$$\psi = -D_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z - D_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x - D_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

de modo que

$$d\psi = (-\nabla \cdot \mathbf{D}) dx dy dz - \frac{1}{c} \frac{\partial D_x}{\partial t} dy dz dct - \frac{1}{c} \frac{\partial D_y}{\partial t} dz dx dct - \frac{1}{c} \frac{\partial D_z}{\partial t} dx dy dct$$

Queremos encontrar a expressão

$$(4\pi\rho_{f} - \nabla \cdot \mathbf{D}) \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + \left[\frac{\partial H_{z}}{\partial y} - \frac{\partial H_{y}}{\partial z} - \frac{1}{c} \left(4\pi J_{f_{x}} + \frac{\partial D_{x}}{\partial t} \right) \right] \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}ct +$$

$$\left[\frac{\partial H_{x}}{\partial z} - \frac{\partial H_{z}}{\partial x} - \frac{1}{c} \left(4\pi J_{f_{y}} + \frac{\partial D_{y}}{\partial t} \right) \right] \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}ct +$$

$$\left[\frac{\partial H_{y}}{\partial x} - \frac{\partial H_{x}}{\partial y} - \frac{1}{c} \left(4\pi J_{f_{z}} + \frac{\partial D_{z}}{\partial t} \right) \right] \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}ct = 0 \quad (123)$$

Assim como nas equações homogêneas de Maxwell, devemos somar uma 2-forma do tipo

$$H_x dx dct + H_y dy dct + H_z dz dct$$

à 2-forma ψ para que apareça $\boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{H}.$ Então se definirmos uma 2-forma β dada por

$$\beta = -D_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z - D_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x - D_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y + H_x \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}ct + H_y \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}ct + H_z \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}ct$$
então

$$d\beta = (-\nabla \cdot \mathbf{D}) dx dy dz + \left[\frac{\partial H_z}{\partial y} - \frac{\partial H_y}{\partial z} - \frac{1}{c} \frac{\partial D_x}{\partial t} \right] dy dz dct +$$

$$\left[\frac{\partial H_x}{\partial z} - \frac{\partial H_z}{\partial x} - \frac{1}{c} \frac{\partial D_y}{\partial t} \right] dz dx dct +$$

$$\left[\frac{\partial H_y}{\partial x} - \frac{\partial H_x}{\partial y} - \frac{1}{c} \frac{\partial D_z}{\partial t} \right] dx dy dct$$

Para obtermos (123), devemos somar uma 3-forma $4\pi\gamma$ dada por

$$4\pi\gamma = 4\pi\rho_f \,\mathrm{d}x \,\mathrm{d}y \,\mathrm{d}z - \frac{1}{c}J_{f_x} \,\mathrm{d}y \,\mathrm{d}z \,\mathrm{d}ct - \frac{1}{c}J_{f_y} \,\mathrm{d}z \,\mathrm{d}x \,\mathrm{d}ct - \frac{1}{c}J_{f_z} \,\mathrm{d}x \,\mathrm{d}y \,\mathrm{d}ct$$

ou equivalentemente

$$\gamma = \rho_f \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z - J_{f_x} \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}t - J_{f_y} \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}t - J_{f_z} \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}t \tag{124}$$

de maneira que

$$\mathrm{d}\beta + 4\pi\gamma = 0$$

resulta em (123).

Portanto dada as formas diferenciais

$$\alpha = (E_x \, \mathrm{d}x + E_y \, \mathrm{d}y + E_z \, \mathrm{d}z) \, \mathrm{d}ct + B_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + B_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + B_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

$$\beta = -D_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z - D_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x - D_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y + H_x \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}ct + H_y \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}ct + H_z \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}ct$$

$$\gamma = \rho_f \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z - J_{f_x} \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}t - J_{f_y} \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}t - J_{f_z} \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}t$$

as equações

$$d\alpha = 0 \tag{125}$$

$$\mathrm{d}\beta + 4\pi\gamma = 0\tag{126}$$

resumem as quatro equações de Maxwell.

Aplicando a derivada exterior na equação (126), obtemos

$$d\gamma = 0$$

que após recolocar dct em (124) essa equação se torna

$$\frac{1}{c}\frac{\partial \rho_f}{\partial t}\operatorname{d}\! c t\operatorname{d}\! x\operatorname{d}\! y\operatorname{d}\! z - \frac{1}{c}\frac{\partial J_{f_x}}{\partial x}\operatorname{d}\! x\operatorname{d}\! y\operatorname{d}\! z\operatorname{d}\! c t - \frac{1}{c}\frac{\partial J_{f_y}}{\partial y}\operatorname{d}\! y\operatorname{d}\! z\operatorname{d}\! x\operatorname{d}\! c t - \frac{1}{c}\frac{\partial J_{f_z}}{\partial z}\operatorname{d}\! z\operatorname{d}\! x\operatorname{d}\! y\operatorname{d}\! c t = 0$$

011

$$\frac{1}{c} \left(-\frac{\partial \rho_f}{\partial t} - \frac{\partial J_{f_x}}{\partial x} - \frac{\partial J_{f_y}}{\partial y} - \frac{\partial J_{f_z}}{\partial z} \right) dx dy dz dct = 0$$

e portanto

$$\frac{\partial \rho_f}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla} \cdot \mathbf{J}_f = 0$$

que é a equação de continuidade ou conservação local de cargas livres.

Uma vez que d $\alpha=0$, então pela inversa do lema de Poincaré em toda região estrelada do espaço-tempo existe alguma 1-forma λ tal que d $\lambda=\alpha$ em toda essa região. Denotando

$$\lambda = A_x \, \mathrm{d}x + A_y \, \mathrm{d}y + A_z \, \mathrm{d}z + A_0 \, \mathrm{d}ct$$

 \mathbf{e}

$$\mathbf{A} = A_x \mathbf{\hat{i}} + A_y \mathbf{\hat{j}} + A_z \mathbf{\hat{k}}$$

temos que os termos de d λ que não envolvem derivadas em dct resultarão em 2-duas formas do tipo dx dy, dz dx e dy dz, e então concluiremos que

$$\nabla \times \mathbf{A} = \mathbf{B}$$

Já nos demais termos, obteremos

$$\frac{\partial A_0}{\partial x} dx dct + \frac{\partial A_0}{\partial y} dy dct + \frac{\partial A_0}{\partial z} dz dct - \frac{1}{c} \frac{\partial A_x}{\partial t} dx dct - \frac{1}{c} \frac{\partial A_y}{\partial t} dy dct - \frac{1}{c} \frac{\partial A_z}{\partial t} dz dct$$

011

$$\left(\frac{\partial A_0}{\partial x} - \frac{1}{c}\frac{\partial A_x}{\mathrm{d}t}\right)\mathrm{d}x\,\mathrm{d}ct + \left(\frac{\partial A_0}{\partial y} - \frac{1}{c}\frac{\partial A_y}{\mathrm{d}t}\right)\mathrm{d}y\,\mathrm{d}ct + \left(\frac{\partial A_0}{\partial z} - \frac{1}{c}\frac{\partial A_z}{\mathrm{d}t}\right)\mathrm{d}z\,\mathrm{d}ct$$

que pela equação $\mathrm{d}\lambda=\alpha$ essa última expressão é igual a

$$E_x dx dct + E_y dy dct + E_z dz dct$$

e portanto chegamos nas equações

$$\frac{\partial A_0}{\partial x} - \frac{1}{c} \frac{\partial A_x}{\partial t} = E_x$$
$$\frac{\partial A_0}{\partial y} - \frac{1}{c} \frac{\partial A_y}{\partial t} = E_y$$
$$\frac{\partial A_0}{\partial z} - \frac{1}{c} \frac{\partial A_z}{\partial t} = E_z$$

Denotando $A_0 = -V$ como sendo o potencial elétrico, essas expressões se reduzem a

$$-\nabla V - \frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} = \mathbf{E}$$

A forma diferencial α dada por

$$\alpha = (E_x dx + E_y dy + E_z dz) dct + B_x dy dz + B_y dz dx + B_z dx dy$$

pode ser escrita na base do espaço co-vetorial das 2-formas no espaço tempo da seguinte forma:

$$\alpha = \sum_{\mu=1}^{4} \sum_{\nu=1}^{\mu} F_{\mu\nu} \, \mathrm{d}u^{\mu} \, \mathrm{d}u^{\nu}$$

onde $\mathrm{d}u^1=\mathrm{d}x,\,\mathrm{d}u^2=\mathrm{d}y,\,\mathrm{d}u^3=\mathrm{d}z$ e $\mathrm{d}u^4=\mathrm{d}ct.$ Então os coeficientes $F_{\mu\nu}$ tomam a forma da matriz antissimétrica

$$F_{\mu\nu} = \begin{bmatrix} 0 & -E_x & -E_y & -E_z \\ E_x & 0 & B_z & -B_y \\ E_y & -B_z & 0 & B_x \\ E_z & B_y & -B_x & 0 \end{bmatrix}$$

que é a representação matricial do tensor eletromagnético em sua forma covariante.

5.1.1 Equações no vácuo

No vácuo temos $\rho_f=0,\,{\bf D}={\bf E},\,{\bf H}={\bf B}$ e ${\bf J}={\bf 0}.$ Então as formas diferenciais $\alpha,\,\beta$ e γ ficam

$$\alpha = (E_x \, \mathrm{d}x + E_y \, \mathrm{d}y + E_z \, \mathrm{d}z) \, \mathrm{d}ct + B_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + B_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + B_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

$$\beta = -E_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z - E_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x - E_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y + B_x \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}ct + B_y \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}ct + B_z \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}ct$$

$$\gamma = 0$$

Escrevendo β pela expressão

$$\beta = \sum_{\mu=1}^{4} \sum_{\nu=1}^{\mu} \tilde{F}_{\mu\nu} \, \mathrm{d}u^{\mu} \, \mathrm{d}u^{\nu}$$

temos que

$$\tilde{F}_{\mu\nu} = \begin{bmatrix} 0 & -B_x & -B_y & -B_z \\ B_x & 0 & -E_z & E_y \\ B_y & E_z & 0 & -E_x \\ B_z & -E_y & E_x & 0 \end{bmatrix}$$

que é a representação matricial do tensor dual de $F_{\mu\nu}$. Definindo a norma das formas diferenciais como

$$\langle dx, dx \rangle = \langle dy, dy \rangle = \langle dz, dz \rangle = 1$$

 $\langle dct, dct \rangle = -1$

e considerando que $\mathrm{d}x\,\mathrm{d}y\,\mathrm{d}z\,\mathrm{d}(ct)$ tem orientação positiva, então temos que essa base das 4-formas tem outras representações com orientação positiva dadas por

$$dx dy dz d(ct) = dx d(ct) dy dz = dy d(ct) dz dx = dz d(ct) dx dy$$
$$= dx dz d(ct) dy$$

dentre outras. Relembrando a equação (28) da seção 2.4 sobre o operador estrela, temos que se $\mathrm{d}x^H \wedge \mathrm{d}x^K$ é uma base das n-formas de um espaço cotangente de dimensão n, então

$$*(\mathrm{d}x^H) = \langle \mathrm{d}x^K, \mathrm{d}x^K \rangle \,\mathrm{d}x^K$$

Isso significa que

$$*(dx dct) = \langle dy dz, dy dz \rangle dy dz$$

Mas

$$\langle \mathrm{d} y \, \mathrm{d} z, \mathrm{d} y \, \mathrm{d} z \rangle = \det \left[\begin{array}{cc} \langle \mathrm{d} y, \mathrm{d} y \rangle & \langle \mathrm{d} y, \mathrm{d} z \rangle \\ \langle \mathrm{d} z, \mathrm{d} y \rangle & \langle \mathrm{d} z, \mathrm{d} z \rangle \end{array} \right] = \det \left[\begin{array}{cc} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{array} \right] = 1$$

e então

$$*(\mathrm{d}x\,\mathrm{d}ct) = \mathrm{d}y\,\mathrm{d}z$$

Analogamente, temos

$$*(dy dct) = dz dx$$
$$*(dz dct) = dx dy$$

Por outro lado

$$*(\mathrm{d} x\,\mathrm{d} y) = \langle \mathrm{d} z\,\mathrm{d} c t, \mathrm{d} z\,\mathrm{d} c t \rangle\,\mathrm{d} y\,\mathrm{d} z$$

$$\langle \mathrm{d}z\,\mathrm{d}ct,\mathrm{d}z\,\mathrm{d}ct\rangle = \det \left[\begin{array}{cc} \langle \mathrm{d}z,\mathrm{d}z\rangle & \langle \mathrm{d}z,\mathrm{d}ct\rangle \\ \langle \mathrm{d}ct,\mathrm{d}z\rangle & \langle \mathrm{d}ct,\mathrm{d}ct\rangle \end{array} \right] = \det \left[\begin{array}{cc} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{array} \right] = -1$$

ou seja,

$$*(\mathrm{d}x\,\mathrm{d}y) = -\,\mathrm{d}z\,\mathrm{d}ct$$

Similarmente,

$$*(dy dz) = -dx dct$$
$$*(dz dx) = -dy dct$$

Com isso, temos que

$$*\alpha = E_x \, dy \, dz + E_y \, dz \, dx + E_z \, dx \, dy - B_x \, dx \, dct - B_y \, dy \, dct - B_z \, dz \, dct$$
$$= -\beta$$

Portanto as equações de Maxwell no vácuo ficam

$$d\alpha = 0$$
$$d(-*\alpha) = 0$$

ou

$$d\alpha = 0$$
$$d(*\alpha) = 0$$

Agora note que

$$\begin{split} \mathrm{d}(-\beta) &= \left(\frac{\partial E_x}{\partial x} \, \mathrm{d}x + \frac{\partial E_x}{\partial ct} \, \mathrm{d}ct\right) \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + \left(\frac{\partial E_y}{\partial y} \, \mathrm{d}y + \frac{\partial E_y}{\partial ct} \, \mathrm{d}ct\right) \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + \\ &\left(\frac{\partial E_z}{\partial z} \, \mathrm{d}z + \frac{\partial E_z}{\partial ct} \, \mathrm{d}ct\right) \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y - \left(\frac{\partial B_x}{\partial y} \, \mathrm{d}y + \frac{\partial B_x}{\partial z} \, \mathrm{d}z\right) \mathrm{d}x \, \mathrm{d}ct - \\ &\left(\frac{\partial B_y}{\partial x} \, \mathrm{d}x + \frac{\partial B_y}{\partial z} \, \mathrm{d}z\right) \mathrm{d}y \, \mathrm{d}ct - \left(\frac{\partial B_z}{\partial x} \, \mathrm{d}x + \frac{\partial B_z}{\partial y} \, \mathrm{d}y\right) \mathrm{d}z \, \mathrm{d}ct \end{split}$$

$$d(-\beta) = \left(\frac{\partial E_x}{\partial ct} + \frac{\partial B_y}{\partial z} - \frac{\partial B_z}{\partial y}\right) dy dz dct + \left(\frac{\partial E_y}{\partial ct} + \frac{\partial B_z}{\partial x} - \frac{\partial B_x}{\partial z}\right) dz dx dct + \left(\frac{\partial E_z}{\partial ct} + \frac{\partial B_x}{\partial y} - \frac{\partial B_y}{\partial x}\right) dx dy dct + \left(\frac{\partial E_x}{\partial x} + \frac{\partial E_y}{\partial y} + \frac{\partial E_z}{\partial z}\right) dx dy dz$$

Então $d(*\alpha) = 0$ nos leva às equações

$$\frac{1}{c}\frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} - \mathbf{\nabla} \times \mathbf{B} = \mathbf{0}$$

$$\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{E} = \mathbf{0}$$
(127)

Mas também

$$* d(*\alpha) = \left(\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} - \mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}\right)_x dx + \left(\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} - \mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}\right)_y dy + \left(\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{E}}{\partial t} - \mathbf{\nabla} \times \mathbf{B}\right)_z dz - (\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{E}) dct$$

e portanto

$$\begin{split} \mathrm{d}(\ast\,\mathrm{d}(\ast\alpha)) &= \left[\boldsymbol{\nabla}\times\left(\frac{1}{c}\frac{\partial\mathbf{E}}{\partial t} - \boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{B}\right) \right]_x \mathrm{d}y\,\mathrm{d}z + \left[\boldsymbol{\nabla}\times\left(\frac{1}{c}\frac{\partial\mathbf{E}}{\partial t} - \boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{B}\right) \right]_y \mathrm{d}z\,\mathrm{d}x + \\ &+ \left[\boldsymbol{\nabla}\times\left(\frac{1}{c}\frac{\partial\mathbf{E}}{\partial t} - \boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{B}\right) \right]_z \mathrm{d}x\,\mathrm{d}y - \left(\frac{\partial}{\partial x}\boldsymbol{\nabla}\cdot\mathbf{E} + \frac{\partial}{\partial ct}\left(\frac{1}{c}\frac{\partial\mathbf{E}}{\partial t} - \boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{B}\right)_x\right) \mathrm{d}x\,\mathrm{d}ct - \\ &- \left(\frac{\partial}{\partial y}\boldsymbol{\nabla}\cdot\mathbf{E} + \frac{\partial}{\partial ct}\left(\frac{1}{c}\frac{\partial\mathbf{E}}{\partial t} - \boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{B}\right)_y\right) \mathrm{d}y\,\mathrm{d}ct - \\ &- \left(\frac{\partial}{\partial z}\boldsymbol{\nabla}\cdot\mathbf{E} + \frac{\partial}{\partial ct}\left(\frac{1}{c}\frac{\partial\mathbf{E}}{\partial t} - \boldsymbol{\nabla}\times\mathbf{B}\right)_z\right) \mathrm{d}z\,\mathrm{d}ct \end{split}$$

Usando a equação (127) e sabendo que

$$\nabla \times (\nabla \times \mathbf{B}) = \nabla(\nabla \cdot \mathbf{B}) - \nabla^2 \mathbf{B} = -\nabla^2 \mathbf{B}$$

$$\nabla \times \mathbf{E} = -\frac{1}{c} \frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t}$$

$$-\frac{\partial}{\partial ct} (\nabla \times \mathbf{B}) = \frac{1}{c} \nabla \times \left(-\frac{\partial \mathbf{B}}{\partial t} \right) = \nabla \times (\nabla \times \mathbf{E}) = -\nabla^2 \mathbf{E}$$

temos

 \mathbf{e}

$$\begin{split} \mathbf{d}(\ast\,\mathbf{d}(\ast\alpha)) &= \left[-\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{B}}{\partial t^2} + \boldsymbol{\nabla}^2 \mathbf{B} \right]_x \mathrm{d}y\,\mathrm{d}z + \left[-\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{B}}{\partial t^2} + \boldsymbol{\nabla}^2 \mathbf{B} \right]_y \mathrm{d}z\,\mathrm{d}x + \\ &+ \left[-\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{B}}{\partial t^2} + \boldsymbol{\nabla}^2 \mathbf{B} \right]_z \mathrm{d}x\,\mathrm{d}y - \left[\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} - \boldsymbol{\nabla}^2 \mathbf{E} \right]_x \mathrm{d}x\,\mathrm{d}ct - \left[\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} - \boldsymbol{\nabla}^2 \mathbf{E} \right]_y \mathrm{d}y\,\mathrm{d}ct - \\ &- \left[\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} - \boldsymbol{\nabla}^2 \mathbf{E} \right]_z \mathrm{d}z\,\mathrm{d}ct \end{split}$$

Porém como $d(*\alpha) = 0$ e o operador estrela é linear, segue que $d(*d(*\alpha))$ também é zero. Então, pela independência linear das duas-formas temos

$$-\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2 \mathbf{B}}{\partial t^2} + \nabla^2 \mathbf{B} = \mathbf{0}$$
$$\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2 \mathbf{E}}{\partial t^2} - \nabla^2 \mathbf{E} = \mathbf{0}$$

que são as equações de onda para ${\bf E}$ e ${\bf B}$.

5.1.2 Teorema de Poynting

Agora sejam as formas diferenciais de um espaço vetorial tridimensional dadas por

$$\omega_1 = E_x \, \mathrm{d}x + E_y \, \mathrm{d}y + E_z \, \mathrm{d}z$$

$$\omega_2 = B_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + B_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + B_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

Denotando d' como a derivada exterior desconsiderando termos do tipo dct, temos

$$d'\omega_1 = (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{E})_x \, dy \, dz + (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{E})_y \, dz \, dx + (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{E})_z \, dx \, dy$$
$$d'\omega_2 = (\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{B}) \, dx \, dy \, dz$$

Também denotando a derivada temporal de uma forma diferencial pela expressão

$$\frac{\partial}{\partial t}\omega_2 = \dot{\omega_2} = \frac{\partial B_x}{\partial t} \, dy \, dz + \frac{\partial B_y}{\partial t} \, dz \, dx + \frac{\partial B_z}{\partial t} \, dx \, dy$$

segue que as equações homogêneas de Maxwell se tornam

$$d'\omega_1 = -\frac{1}{c}\dot{\omega_2}$$
$$d'\omega_2 = 0$$

Para obtermos as outras duas equações, que são as não-homogêneas

$$\nabla \cdot \mathbf{D} = 4\pi \rho_f$$

$$\nabla \times \mathbf{H} = \frac{1}{c} \left(4\pi \mathbf{J}_f + \frac{\partial \mathbf{D}}{\partial t} \right)$$

precisaremos calcular o divergente de ${\bf D}$ e o rotacional de ${\bf H},$ no que nos motiva a definir

$$\omega_3 = H_x \, \mathrm{d}x + H_y \, \mathrm{d}y + H_z \, \mathrm{d}z$$

$$\omega_4 = D_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + D_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + D_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

de modo que

$$d'\omega_3 = (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{H})_x \, dy \, dz + (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{H})_y \, dz \, dx + (\mathbf{\nabla} \times \mathbf{H})_z \, dx \, dy$$
$$d'\omega_4 = (\mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{D}) \, dx \, dy \, dz$$

Como a fórmula para gerar o rotacional resulta em duas-formas, também iremos definir

$$\omega_5 = J_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + J_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + J_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y$$

Então as equações não-homogêneas de Maxwell ficam

$$d'\omega_3 = \frac{4\pi}{c}\omega_5 + \frac{1}{c}\dot{\omega_4}$$
$$d'\omega_4 = *(4\pi\rho_f)$$

onde as normas $\langle dx, dx \rangle$, $\langle dy, dy \rangle$ e $\langle dz, dz \rangle$ são todas iguais a +1.

O vetor de Poynting na notação vetorial é dado por

$$\mathbf{S} = \frac{c}{4\pi} \mathbf{E} \times \mathbf{H}$$

Vimos que o produto vetorial pode ser representado pelo produto exterior das 1-formas. Nesse caso temos

$$S_x \, \mathrm{d}y \, \mathrm{d}z + S_y \, \mathrm{d}z \, \mathrm{d}x + S_z \, \mathrm{d}x \, \mathrm{d}y = \frac{c}{4\pi} \omega_1 \wedge \omega_3$$

Agora

$$d'(\omega_1 \wedge \omega_3) = d'\omega_1 \wedge \omega_3 + (-1)^1(\omega_1 \wedge d'\omega_3)$$

$$= -\frac{1}{c}\dot{\omega_2} \wedge \omega_3 - \omega_1 \wedge \left(\frac{4\pi}{c}\omega_5 + \frac{1}{c}\dot{\omega_4}\right)$$

$$= -\frac{1}{c}\dot{\omega_2} \wedge \omega_3 - \frac{4\pi}{c}\omega_1 \wedge \omega_5 - \frac{1}{c}\omega_1 \wedge \dot{\omega_4}$$

Mas por outro lado

$$d'(\omega_1 \wedge \omega_3) = *\left(\frac{4\pi}{c} \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{S}\right)$$

e então

$$*\left(\frac{4\pi}{c}\nabla\cdot\mathbf{S}\right) + \frac{1}{c}\dot{\omega_2}\wedge\omega_3 + \frac{4\pi}{c}\omega_1\wedge\omega_5 + \frac{1}{c}\omega_1\wedge\dot{\omega_4} = 0 \tag{128}$$

Também vimos anteriormente que o produto escalar pode ser representado pelo produto exterior de uma 1-forma com uma 2-forma. Então a equação (128) nos fornece

$$4\pi \nabla \cdot \mathbf{S} + \dot{\mathbf{B}} \cdot \mathbf{H} + 4\pi \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} + \mathbf{E} \cdot \dot{\mathbf{D}} = 0 \tag{129}$$

que é o teorema de Poynting.

Em um material em repouso com comportamento dielétrico e de magnetização linear temos

$$\mathbf{D} = \epsilon \mathbf{E}$$
$$\mathbf{B} = \mu \mathbf{H}$$

onde ϵ é a permissividade elétrica e μ a permeabilidade magnética do material, ambos constantes no tempo. Substituindo essas expressões em (129) e dividindo por 4π iremos obter

$$\nabla \cdot \mathbf{S} + \frac{\mu}{4\pi} \dot{\mathbf{H}} \cdot \mathbf{H} + \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} + \frac{\epsilon}{4\pi} \mathbf{E} \cdot \dot{\mathbf{E}} = 0$$

Mas

$$\mathbf{E} \cdot \dot{\mathbf{E}} = \frac{1}{2} \frac{\partial}{\partial t} (\mathbf{E} \cdot \mathbf{E}) = \frac{1}{2} \frac{\partial E^2}{\partial t}$$
$$\dot{\mathbf{H}} \cdot \mathbf{H} = \frac{1}{2} \frac{\partial H^2}{\partial t}$$

e então

$$\nabla \cdot \mathbf{S} + \mathbf{E} \cdot \mathbf{J} + \frac{\partial}{\partial t} \left(\frac{1}{8\pi} (\mu H^2 + \epsilon E^2) \right) = 0$$

Denotando

$$u = \frac{1}{8\pi}(\mu H^2 + \epsilon E^2)$$

como sendo a densidade de energia nos campos eletromagnéticos, concluímos que

$$-\frac{\partial u}{\partial t} = \boldsymbol{\nabla} \cdot \mathbf{S} + \mathbf{E} \cdot \mathbf{J}$$

5.2 Termodinâmica

5.2.1 Relações de Maxwell

Os potenciais termodinâmicos molares são dados por

$$u(s, v) = \int T ds - p dv$$

$$f(T, v) = u - Ts$$

$$h(s, p) = u + pv$$

$$g(T, v) = u + pv - Ts$$

onde f é a energia livre de Helmholtz, h a entalpia e g a energia livre de Gibbs. A derivada exterior da energia interna molar é dada por

$$du = T ds - p dv$$

enquanto que para os demais temos

$$df = du - s dT - T ds$$

$$df = -s dT - p dv$$

$$dh = du + v dp + p dv$$

$$\mathrm{d}h = T\,\mathrm{d}s + v\,\mathrm{d}p$$

$$dg = du + v dp + p dv - s dT - T ds$$
$$dg = v dp - s dT$$

Pelo lema de Poincaré temos $\mathrm{d}(\mathrm{d}u)=0,\ \mathrm{d}(\mathrm{d}f)=0,\ \mathrm{d}(\mathrm{d}h)=0,\ \mathrm{e}\ \mathrm{d}(\mathrm{d}g)=0.$ Mas por outro lado,

$$d(du) = \left(\frac{\partial T}{\partial s}\Big|_{v} ds + \frac{\partial T}{\partial v}\Big|_{s} dv\right) ds - \left(\frac{\partial p}{\partial s}\Big|_{v} ds + \frac{\partial p}{\partial v}\Big|_{s} dv\right) dv$$
$$= \left(\frac{\partial T}{\partial v}\Big|_{s} + \frac{\partial p}{\partial s}\Big|_{v}\right) dv ds$$

e consequentemente

$$\left. \frac{\partial T}{\partial v} \right|_{s} = -\frac{\partial p}{\partial s} \right|_{v} \tag{130}$$

onde o traço vertical indica a variável que é constante durante a derivação parcial. A equação (130) é uma das quatro relações de Maxwell. As demais se seguem da mesma maneira:

$$d(df) = -\left(\frac{\partial s}{\partial T}\Big|_v dT + \frac{\partial s}{\partial v}\Big|_T dv\right) dT - \left(\frac{\partial p}{\partial T}\Big|_v dT + \frac{\partial p}{\partial v}\Big|_T dv\right) dv$$
$$= \left(\frac{\partial s}{\partial v}\Big|_T - \frac{\partial p}{\partial T}\Big|_v\right) dT dv$$

$$d(dh) = \left(\frac{\partial T}{\partial p}\Big|_{s} - \frac{\partial v}{\partial s}\Big|_{p}\right) dp ds$$

$$d(dg) = \left(\frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p} + \frac{\partial s}{\partial p}\Big|_{T}\right) dT dp$$

e então

$$\frac{\partial s}{\partial v}\Big|_{T} = \frac{\partial p}{\partial T}\Big|_{v} \tag{131}$$

$$\frac{\partial T}{\partial p}\Big|_{s} = \frac{\partial v}{\partial s}\Big|_{p} \tag{132}$$

$$\frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p} = -\frac{\partial s}{\partial p}\Big|_{T} \tag{133}$$

Pela distribuição da derivada exterior, também temos

$$dT ds = dp dv$$

5.2.2 Propriedades dos materiais

Dado um material, na termodinâmica definimos as grandezas

$$c_v = T \frac{\partial s}{\partial T} \Big|_v \qquad c_p = T \frac{\partial s}{\partial T} \Big|_p \qquad \kappa_T = -\frac{1}{v} \frac{\partial v}{\partial p} \Big|_T \qquad \alpha = \frac{1}{v} \frac{\partial v}{\partial T} \Big|_p$$

onde c_v , c_p , κ_T e α são respectivamente a capacitância térmica molar a volume constante, à pressão constante, compressibilidade à temperatura constante e o coeficiente de expansão térmica.

A forma ds em termos da temperatura e do volume molar é dada por

$$ds = \frac{\partial s}{\partial T} \Big|_{v} dT + \frac{\partial s}{\partial v} \Big|_{T} dv$$
$$= \frac{c_{v}}{T} dT + \frac{\partial s}{\partial v} \Big|_{T} dv$$

Mas escrevendo dv em termos da temperatura e da pressão temos

$$dv = \frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p} dT + \frac{\partial v}{\partial p}\Big|_{T} dp$$

e então

$$\mathrm{d}s = \left(\frac{c_v}{T} + \frac{\partial s}{\partial v}\Big|_T \cdot \frac{\partial v}{\partial T}\Big|_p\right) \mathrm{d}T + \left(\frac{\partial s}{\partial v}\Big|_T \cdot \frac{\partial v}{\partial p}\Big|_T\right) \mathrm{d}p$$

Por outro lado, escrevendo ds diretamente em termos da temperatura e da pressão temos

$$ds = \frac{\partial s}{\partial T} \Big|_{p} dT + \frac{\partial s}{\partial p} \Big|_{T} dp$$
$$= \frac{c_{p}}{T} dT + \frac{\partial s}{\partial p} \Big|_{T} dp$$

Como as formas dTe dpsão independentes, comparando as expressões chegamos nas equações

$$\frac{c_p}{T} = \frac{c_v}{T} + \frac{\partial s}{\partial v}\Big|_T \cdot \frac{\partial v}{\partial T}\Big|_T \tag{134}$$

e

$$\frac{\partial s}{\partial p}\Big|_{T} = \frac{\partial s}{\partial v}\Big|_{T} \cdot \frac{\partial v}{\partial p}\Big|_{T} \tag{135}$$

Na equação (134) identificamos

$$\left. \frac{\partial v}{\partial T} \right|_{p} = v \cdot \alpha \tag{136}$$

Já na equação (135), temos que

$$\left. \frac{\partial s}{\partial v} \right|_T = \left. \frac{\frac{\partial s}{\partial p}}{\frac{\partial v}{\partial p}} \right|_T$$

Usando uma das relações de Maxwell (equação 133), obtemos

$$\frac{\partial s}{\partial v}\Big|_{T} = -\frac{\frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p}}{\frac{\partial v}{\partial p}\Big|_{T}} = \frac{\frac{1}{v}\frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p}}{-\frac{1}{v}\frac{\partial v}{\partial p}\Big|_{T}} = \frac{\alpha}{\kappa_{T}}$$
(137)

Substituindo (136) e (137) em (134), concluiremos que

$$\frac{c_p}{T} = \frac{c_v}{T} + v \frac{\alpha^2}{\kappa_T}$$

ou equivalentemente

$$c_p = c_v + Tv \frac{\alpha^2}{\kappa_T} \tag{138}$$

A equação (138) traz uma relação entre c_p , c_v , α e κ_T , o que indica que pelo menos um desses parâmetros não é independente dos demais. Usando a segunda lei da termodinâmica é possível mostrar que c_p , c_v e κ_T são necessariamente positivos. Portanto da relação (138) também podemos concluir que $c_p \geqslant c_v$.

De maneira análoga, começamos com

$$dv = \frac{\partial v}{\partial p} \Big|_{s} dp + \frac{\partial v}{\partial s} \Big|_{p} ds$$
$$= -v \cdot \kappa_{s} dp + \frac{\partial v}{\partial s} \Big|_{p} ds$$

onde κ_s é a compressibilidade à entropia constante, dada por

$$\kappa_s = -\frac{1}{v} \frac{\partial v}{\partial p} \Big|_s$$

Agora fazemos uma mudança para as coordenadas termodinâmicas para p e T, obteremos

$$dv = -v \cdot \kappa_s dp + \frac{\partial v}{\partial s} \Big|_p \left(\frac{\partial s}{\partial p} \Big|_T dp + \frac{\partial s}{\partial T} \Big|_p dT \right)$$
$$= \left(-v \cdot \kappa_s + \frac{\partial v}{\partial s} \Big|_p \cdot \frac{\partial s}{\partial p} \Big|_T \right) dp + \left(\frac{\partial v}{\partial s} \Big|_p \cdot \frac{\partial s}{\partial T} \Big|_p \right) dT$$

Mas também

$$dv = \frac{\partial v}{\partial p} \Big|_{T} dp + \frac{\partial v}{\partial T} \Big|_{p} dT$$
$$= -v \cdot \kappa_{T} dp + \frac{\partial v}{\partial T} \Big|_{p} dT$$

Comparando as duas últimas equações, temos

$$-v \cdot \kappa_T = -v \cdot \kappa_s + \frac{\partial v}{\partial s} \Big|_p \cdot \frac{\partial s}{\partial p} \Big|_T \tag{139}$$

е

$$\frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p} = \frac{\partial v}{\partial s}\Big|_{p} \cdot \frac{\partial s}{\partial T}\Big|_{p} \tag{140}$$

De (140) temos

$$\frac{\partial v}{\partial s}\Big|_{p} = \frac{\frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p}}{\frac{\partial s}{\partial T}\Big|_{p}} = Tv \frac{\frac{1}{v} \frac{\partial v}{\partial T}\Big|_{p}}{T \frac{\partial s}{\partial T}\Big|_{p}} = Tv \frac{\alpha}{c_{p}}$$

Usando (133) em (139), obteremos

$$-v \cdot \kappa_T = -v \cdot \kappa_s - Tv \frac{\alpha}{c_p} \cdot \frac{\partial v}{\partial T} \Big|_p$$
$$-v \cdot \kappa_T = -v \cdot \kappa_s - Tv \frac{\alpha}{c_p} \cdot \alpha v$$

e então

$$\kappa_T = \kappa_s + Tv \frac{\alpha^2}{c_p} \tag{141}$$

Isso significa que, pela segunda lei da termodinâmica, temos $\kappa_T \geqslant \kappa_s$. Por fim, de (141) temos

$$(\kappa_T - \kappa_s)c_p = Tv\alpha^2$$

Por outro lado, a equação (138) nos leva a

$$(c_p - c_v)\kappa_T = Tv\alpha^2$$

e consequentemente

$$(\kappa_T - \kappa_s)c_p = (c_p - c_v)\kappa_T$$
$$-\kappa_s c_p = -c_v \kappa_T$$

ou então

$$\frac{\kappa_s}{\kappa_T} = \frac{c_v}{c_p} \tag{142}$$

As grandezas em que temos mais facilidade de medir são a expansão térmica α , a capacidade térmica molar à pressão constante c_p e a compressibilidade à temperatura constante κ_T . Usando

$$c_v = c_p - Tv \frac{\alpha^2}{\kappa_T}$$

obtemos a capacidade térmica molar com volume constante. E então, utilizando a equação (142) obtemos a compressibilidade à entropia constante κ_s .